

F. KLEIN UND A. SOMMERFELD
ÜBER DIE
THEORIE DES KREISELS

HEFT III

DIE STÖRENDE EINFLÜSSE · ASTRONOMISCHE
UND GEOPHYSIKALISCHE ANWENDUNGEN

ZWEITE VERBESSERTE ANASTATISCH
GEDRUCKTE AUFLAGE



VERLAG UND DRUCK VON B. G. TEUBNER · LEIPZIG · BERLIN 1923

5311
1164
v.3

Vorwort.

Nach längerer Pause, welche durch meinen Übergang in ein neues Lehramt bedingt wurde, folgt auf das zweite Heft der Theorie des Kreisels (erschienen 1898) nunmehr ein drittes Heft. Dasselbe bildet nicht, wie es beabsichtigt war, den Schluß des Werkes; es zeigte sich nämlich, daß sich der Stoff außerordentlich dehnte, sobald das allgemeine mathematische Schema der Theorie, gemäß dem ursprünglichen Plane des Werkes, auf die besonderen Bedingungen des Versuches oder auf die mannigfachen Fragestellungen der verschiedenen an der Kreiseltheorie interessierten Spezialwissenschaften angewandt wurde. Deshalb sind in diesem Hefte von den Anwendungen der Kreiseltheorie nur diejenigen auf Astronomie und Geophysik zur Darstellung gekommen; die technischen und physikalischen Anwendungen verbleiben für ein viertes (letztes) Heft.

Während sich der Beginn der vorliegenden Lieferung inhaltlich an die vorangehenden Kapitel anlehnt und in einem Nachtrag zu Kap. VI den auf der Horizontalebene spielenden Kreisel behandelt (durch Näherungsrechnungen mit strenger Fehlerabschätzung), geht der Inhalt des Kapitels VII wesentlich über den Kreis derjenigen Probleme hinaus, welche in der analytischen Mechanik idealer Mechanismen behandelt zu werden pflegen. Hier werden die allgemeinen Erfahrungen über die Wirkung der Reibungseinflüsse dargestellt und im Anschlusse daran die Reibung im Stützpunkte des Kreisels und deren Wirkung, das Aufrichten der Kreiselaxe, ausführlich diskutiert. Da einerseits die erfahrungsmäßigen Grundlagen für den Ansatz der Reibungsprobleme nicht sehr sicher sind, da andererseits die mathematischen Schwierigkeiten bei der strengen Durchführung des Ansatzes sehr groß sein würden, so wird die Behandlung zum Teil auf graphischem Wege, mit Zuhilfenahme von Vernachlässigungen und Näherungsmethoden durchgeführt, wie solche bereits an früheren Stellen der Kreiseltheorie wiederholt empfohlen wurden. Die Schärfe dieser Methoden reicht völlig aus, sofern man als eigentliches Ziel im Auge behält: von den in der Wirklichkeit zu beobachtenden Erscheinungen ein klares qualitatives und ein innerhalb der Fehlergrenze der Beobachtungen genaues quantitatives Bild zu entwerfen. Neben der Reibung im Stützpunkte werden als

weitere, die ideale Kreiselbewegung entstellende Ursachen der Luftwiderstand, die Elastizität des Kreiselmaterials und der Unterlage berücksichtigt. Hierbei waren zum Teil bereits die Rücksichten auf spätere Anwendungen maßgebend, zum Teil sollten diese Untersuchungen als ein Beispiel zur Mechanik der wirklichen Erscheinungen oder, wie es hier gelegentlich ausgedrückt wird, zur irdischen Mechanik dienen (im Gegensatz zur himmlischen Mechanik, in welcher die hier behandelten Einflüsse meist nicht in Betracht kommen, oder zur reinen analytischen Mechanik, in welcher solche Einflüsse zu Gunsten der Eleganz der mathematischen Entwicklung gewöhnlich vernachlässigt werden). In einem Nachtrag zu diesem Kapitel wird sodann, unter Hinzuziehung von Beobachtungsmaterial, die Behandlung des auf der Ebene spielenden Kreisels mit Rücksicht auf die Reibung ergänzt.

Kapitel VIII behandelt in einem ersten Abschnitt die astronomischen Anwendungen der Kreiseltheorie, in einem zweiten die geophysikalischen.

In den klassischen Problemen der Präcession und der durch die Mondbewegung erzwungenen Nutation konnten füglich neue Ergebnisse nicht beigebracht werden. Der Gegenstand ist von altersher so erschöpfend behandelt worden, daß die vorliegende Darstellung lediglich darauf hinzuzielen hatte, die für den Nichtfachmann nicht immer durchsichtige Darstellungsweise der Astronomen durch ein anschaulicheres Verfahren zu ersetzen. Das Mittel hierzu bot eine Methode von Gauß zur Störungsrechnung, welche hier nach verschiedenen Richtungen ausgebaut wird.

Im Gegensatz hierzu sind die in dem geophysikalischen Abschnitt untersuchten Probleme zum Teil jüngsten Datums. Es handelt sich hier namentlich um die freien Nutationen der Erdaxe, deren Periode von Chandler festgestellt wurde, und weiter um die Erscheinung der Polschwankungen überhaupt. Sowohl in der Darstellung des objektiven Sachverhaltes wie in der Erklärung desselben dürfte die hier gebotene Behandlung entschiedene Fortschritte aufweisen. Wegen der grundlegenden Wichtigkeit der Frage wurden bei der Erklärung der vierzehnmönatlichen Chandlerschen Periode auch die erforderlichen Hilfssätze aus der Hydrodynamik und der Elastizitätstheorie aufgenommen und auf vereinfachtem Wege bewiesen. Ferner wurde zur Erklärung der jährlichen Periode der Polschwankungen die Theorie der meteorologischen Massentransporte entwickelt, wobei sich abermals die in den früheren Heften betonte Impulstheorie und die freiere, begriffliche Auffassung der dynamischen Differentialgleichungen als besonders fruchtbar erwies. Den Schluß des geophysikalischen Abschnittes bildet die

Besprechung der berühmten Foucaultschen Kreiselversuche zum Nachweis der Erdrotation. Hier kam es einerseits darauf an, unnötige mathematische Schwierigkeiten auszuschalten, welche in den älteren Darstellungen der Foucaultschen Versuche einen breiten Raum einnehmen, andererseits die störenden Einflüsse hervorzukehren und ihrer Größenordnung nach abzuschätzen.

Auf Wunsch meines hochverehrten Lehrers F. Klein habe ich schließlich darauf hinzuweisen, daß ich bei der Abfassung dieses Heftes noch in weit höherem Grade wie bei den vorangehenden Heften über den Inhalt der ursprünglichen, von Herrn Klein gehaltenen Universitätsvorlesung hinausgegangen bin. Die in Kapitel VII gegebenen Ausführungen zur Mechanik der störenden Einflüsse waren in jener Vorlesung nur in allgemeinen Umrissen postuliert worden; die hierzu erforderlichen Integrations- und Näherungsmethoden (auch in dem Nachtrag zu Kap. VI) sowie alle Einzelresultate rühren von mir allein her. Was die astronomischen Anwendungen betrifft, so erkannte Herr Klein die Vorzüge des Gaußischen Verfahrens, nach welchem er in jener Vorlesung insbesondere das Präcessionsproblem behandelte; die Anwendung desselben Verfahrens auf das Problem der Nutationen sowie alles Zahlenmäßige habe ich dagegen von mir aus hinzugefügt. Von dem Problem der Polschwankungen war in jener Vorlesung überhaupt nicht die Rede, sodaß die hier gebotenen etwaigen Fortschritte (Kap. VIII § 6—8) als mein Eigentum zu betrachten sind. Für die Auffassung der Foucaultschen Versuche waren die Grundlinien bereits von Herrn Klein vorgezeichnet.

Im übrigen betone ich gern, daß mir das fortgesetzte Interesse, welches Herr Klein an der Weiterführung des Werkes genommen hat, sowie die mancherlei Anregungen, die er mir bei Vorbesprechungen und bei der Korrektur zukommen ließ, meine eigene Arbeit wesentlich erleichtert haben. Ferner habe ich den Herren Schwarzschild und Wiechert zu danken für viele wertvolle Nachweise und Berichtigungen zu den astronomischen und geophysikalischen Gegenständen.

Möge das vorliegende Heft nicht nur dem Mathematiker und Physiker von Nutzen sein, der die Mechanik um ihrer selbst willen treibt und an der Hand des hier so eingehend ausgeführten Beispiels zu einem tieferen und lebendigeren Verständnis der Wissenschaft vordringen will, sondern möge dieses sowie das folgende Heft auch von den Vertretern der Astronomie, der Geophysik und der Technik gern zu Rate gezogen werden, so oft dieselben auf ihrem besonderen Gebiete mit der Theorie der Kreiselwirkungen in Berührung kommen!

Aachen, im Juli 1903.

A. Sommerfeld.

Anhang zu Kapitel VI.

§ 10. Der auf der Horizontalebene spielende Kreisel.

Als Gegenstück zur Theorie des Kreisels mit festem Stützpunkte soll die Bewegung des Kreisels mit horizontal beweglichem Stützpunkte anhangsweise behandelt werden, also diejenige Bewegung, an welche Erwachsene und Kinder in erster Linie bei dem Worte „Kreiselbewegung“ denken. Wir beabsichtigen hierbei in analytischer Hinsicht lange nicht so weit zu gehen, wie bei dem vorigen Probleme, sondern werden zufrieden sein, wenn wir ein klares Bild von dem qualitativen Charakter der Bewegung entwerfen können. Dies gelingt, mit Umgehung aller analytischen Schwierigkeiten, welche sonst auftreten würden, wenn wir *mit begrenzter Genauigkeit* rechnen, wie solches im Kap. IV, § 9 empfohlen wurde. Wollen wir die Bewegung nur mit derjenigen Schärfe feststellen, wie sie etwa die mit bloßem Auge angestellte Beobachtung eines gewöhnlichen Kreisel-Spielzeugs, ohne besondere Verfeinerung der Beobachtungsmittel und ohne sorgsame Ausschaltung von Störungsursachen liefert, so können wir uns sogar mit einer recht geringen Genauigkeit begnügen. Vom mathematischen Standpunkte ist offenbar auch eine grobe Näherung logisch befriedigend, *sofern wir den bei unserer Rechnung zugelassenen Fehler abschätzen können*. Auf diesen Punkt werden wir im Folgenden besonderen Wert legen. Dagegen würde es uns, bei Zugrundelegung des soeben genannten Maßstabes für die anzustrebende Genauigkeit, wertlos scheinen, durch Heranziehung höherer analytischer Hilfsmittel den Genauigkeitsgrad der Rechnung weiter zu verfeinern.

Von der den Kreisel tragenden Ebene werden wir voraussetzen, daß sie *vollkommen glatt*, also reibungslos sei, da wir auf die Wirkung der Reibung im nächsten Kapitel zurückkommen. Der Gegendruck der Ebene, die Reaktion R derselben gegen den Kreisel, ist dann senkrecht gegen die Ebene, also vertikal gerichtet. Da der Stützpunkt O nicht mehr so sehr wie bei dem früheren Problem ein geometrisch ausgezeichneter Punkt ist, werden wir nicht diesen, sondern den mechanisch ausgezeichneten Schwerpunkt S zum Bezugspunkte im

PI

Sinne von Kap. II, § 2 wählen. Die Verbindungslinie OS heisst wie früher die Figurenaxe, ihr Winkel gegen die Vertikale ϑ . Die Entfernung OS werde mit E , die Gesamtmasse des Kreisels mit M bezeichnet. Es werde abkürzend $P = MgE$ gesetzt, so dass P wie früher das Moment der Schwere um die zur Figurenaxe senkrechte horizontale Axe durch O bei horizontaler Lage der Figurenaxe bedeutet. Wir nehmen, worin keine wesentliche Spezialisierung liegt, der Kürze wegen an, dass das für den Schwerpunkt konstruierte Trägheitsellipsoid eine Kugel sei; der allen Axen durch S gemeinsame Wert des Trägheitsmomentes heisse A .

Als äussere Kräfte kommen, da wir die Reibung vernachlässigen, nur die Schwere Mg und der Gegendruck R in Betracht, dessen Grösse sich aus dem Folgenden ergeben wird. Das Potential der Schwere ist (bis auf eine willkürliche Konstante)

$$(1) \quad V = Mgz = P \cos \vartheta,$$

wo $z = E \cos \vartheta$ die vertikale Koordinate des Schwerpunktes in dem in Figur 68 angedeuteten festen Koordinatensystem ist. Dagegen liefert der Gegendruck R zur potentiellen Energie keinen Beitrag, da er keine

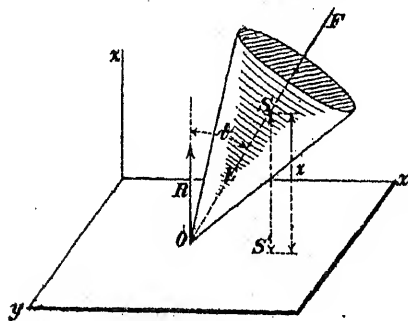


Fig. 68.

Arbeit leistet, sondern senkrecht gegen die Bewegung seines Angriffspunktes gerichtet ist. Andererseits liefert die Schwere in unserem Bezugspunkte S kein Drehmoment, während der Gegendruck zu einem Drehmomente Anlass giebt, welches die „Knotenlinie“ zur Axe hat, also diejenige Linie, welche sowohl auf der Vertikalen wie auf der Figurenaxe senkrecht steht.

Wir fassen wie üblich die äusseren Kräfte zu einer *Einzelkraft* und einer *Drehkraft* (Kräftepaar) hinsichtlich des Bezugspunktes S zusammen. Nach dem eben Gesagten ist die *Einzelkraft* beständig vertikal gerichtet und gleich $R - Mg$. Die *Axe der Drehkraft* liegt dauernd horizontal und senkrecht zur Figurenaxe; der Grösse nach ist sie gleich dem Momente von R um S .

Die wichtigsten Aufschlüsse über den Verlauf der Bewegung liefert uns hier wie überall unser Impulssatz aus Kap. II, § 5, welcher uns in anschaulicher Weise die Schwerpunkts- und Flächensätze zusammenfasst. Der Impuls zerlegt sich hier ebenfalls in zwei Bestandteile, den *Einzelimpuls* (oder Schiebestofs) und den *Drehimpuls* (oder Drehstofs).

Die Komponenten des ersteren nach den im Raume festen Koordinatenachsen x, y, z werden wie früher mit $[X], [Y], [Z]$, die Komponenten des letzteren mit l, m, n bezeichnet. Wir werden auch die Komponenten L, M, N des Drehimpulses nach einem im Kreisel festen Koordinatensystem nötig haben, dessen Anfangspunkt der Schwerpunkt und dessen Z -Axe die Figurenaxe ist.

Nach dem angezogenen Impulssatze ist nun die Änderungsgeschwindigkeit jeder Komponente des Einzelimpulses und des Drehimpulses gleich dem augenblicklichen Werte der entsprechenden Komponente der Einzelkraft und Drehkraft. Aus dem, was wir über Richtung und Axe dieser letzteren bemerkten, folgt aber, *dass die Horizontal-komponenten des Einzelimpulses und die Vertikalkomponente des Drehimpulses während der Bewegung konstant bleiben; die äusseren Kräfte beeinflussen nur die Vertikalkomponente des Schiebestosses und die Horizontal-komponenten des Drehstosses.*

In Zeichen heisst dieses

$$(2) \quad [X] = \text{const.}, \quad [Y] = \text{const.}, \quad n = \text{const.}$$

Da nach pag. 102 $[X], [Y]$ und $[Z]$ den betreffenden Schwerpunkts-geschwindigkeiten proportional sind ($[X] = Mx'$ etc.), so sagen die beiden ersten Gleichungen (2) aus, dass die Horizontalprojektion des Schwerpunktes eine gerade Linie mit konstanter Geschwindigkeit durchläuft. Natürlich steht und fällt dieses Resultat mit der Annahme, dass im Stützpunkt keine Reibung auftritt.

Nehmen wir den Impulssatz für die dritte Komponente des Schiebestosses (bez. den entsprechenden Schwerpunktssatz) hinzu, so erhalten wir:

$$\frac{d[Z]}{dt} = R - Mg.$$

Diese Gleichung können wir als *Bestimmungsgleichung der Reaktionskraft* auffassen; indem wir für $[Z]$ den Wert Mz' eintragen, ergibt sich

$$(3) \quad R = Mz'' + Mg.$$

Außer der Gleichung $n = \text{const.}$ besteht auch hier die Gleichung

$$(4) \quad N = \text{const.},$$

wie wir aus dem „modifizierten Impulssatze“ IIb von pag. 145 schliessen. Nach diesem Satze ist nämlich die Änderungsgeschwindigkeit des Drehstosses *relativ zum Körper* nach Axe und Grösse gleich dem Drehmoment der äusseren Kräfte vermehrt um die resultierende centrifugale Drehkraft (vgl. pag. 144). Letztere verschwindet beim Kugelkreisel schlechtweg, die Axe des ersteren steht nicht nur auf der Vertikalen,

sondern auch auf der Figurenaxe senkrecht. Infolgedessen ist die Änderungsgeschwindigkeit der Drehstofskomponente N nach der Figurenaxe gleich Null und diese Komponente selbst konstant.

Endlich nehmen wir noch den Satz der lebendigen Kraft $T + V = h$ hinzu. T setzt sich hier aus zwei Teilen zusammen, aus der lebendigen Kraft der Drehbewegung T_1 und aus der der fortschreitenden Bewegung T_2 . Die letztere drückt sich durch die Schwerpunkts-
geschwindigkeiten aus und ist

$$T_2 = \frac{M}{2} (x'^2 + y'^2 + z'^2).$$

Wir führen, wie beim Kreisel mit festem Punkte, die Abkürzung

$$(5) \quad \cos \vartheta = u$$

ein und haben nach Figur 68

$$z = Eu, \quad z' = Eu'.$$

Bedenken wir noch, daß die Geschwindigkeitskomponenten x' und y' Konstante sind, so können wir die beiden ersten Glieder von T_2 mit der Konstanten h vereinigt denken und diese Glieder unterdrücken. Wir schreiben daher einfacher

$$T_2 = \frac{ME^2}{2} u'^2.$$

Die lebendige Kraft der Drehbewegung T_1 unterscheidet sich in nichts von der lebendigen Kraft des Kreisels mit festem Stützpunkte. Der Ausdruck derselben durch die Gröfse $u = \cos \vartheta$ wurde bereits pag. 222 entwickelt. Er lautet, für den Kugelskizel spezialisiert:

$$T_1 = \frac{A}{2} \left\{ \frac{u'^2}{1-u^2} + \frac{(Nu-n)^2}{A^2(1-u^2)} + \frac{N^2}{A^2} \right\}.$$

Indem wir noch für V den Ausdruck (1) $V = Pu$ benutzen, schreiben wir die Gleichung der lebendigen Kraft folgendermaßen:

$$(6) \quad \frac{A}{2} \left\{ \frac{u'^2}{1-u^2} + \frac{(Nu-n)^2}{A^2(1-u^2)} + \frac{N^2}{A^2} \right\} + \frac{M}{2} E^2 u'^2 + Pu = h.$$

Da nach (2) und (4) n und N Konstante sind, liefert uns die vorstehende Gleichung eine Beziehung zwischen u und u' bez. zwischen u und t , aus welcher die wechselnden Neigungen der Figurenaxe gegen die Vertikale als Funktion der Zeit entnommen werden können. Wir rechnen, indem wir auf gleichen Nenner bringen, zunächst u'^2 aus und erhalten $u'^2 = U$, mit Einführung der Abkürzung U

$$(7) \quad U = \frac{2Ah(1-u^2) - 2APu(1-u^2) + 2nNu - N^2 - n^2}{A^2 + Aa(1-u^2)};$$

$a = ME^2$ bedeutet dabei das Trägheitsmoment der im Schwerpunkte

konzentriert gedachten Gesamtmasse M um eine zur Figurenaxe senkrechte Gerade durch O . Es folgt nun:

$$(8) \quad \begin{cases} \frac{du}{dt} = \sqrt{U} \quad \text{oder} \quad dt = \frac{du}{\sqrt{U}}, \\ t = \int \frac{du}{\sqrt{U}}. \end{cases}$$

Wir wollen sogleich eine entsprechende Darstellung für den Winkel ψ geben, den die Knotenlinie des Kreisels mit einer beliebigen festen horizontalen Geraden bildet. (Den dritten Eulerschen Winkel φ werden wir im Folgenden nicht explizit nötig haben.) ψ bestimmt sich nach pag. 222 Gleichung (4) aus:

$$\frac{d\psi}{dt} = \frac{n - N \cos \vartheta}{A \sin^2 \vartheta},$$

also wenn wir wie vorher $\cos \vartheta = u$ setzen, aus

$$\frac{d\psi}{dt} = \frac{n - Nu}{A(1 - u^2)}.$$

Wir integrieren, indem wir dt nach Gl. (8) durch du ausdrücken und erhalten:

$$(8') \quad \psi = \int \frac{n - Nu}{A(1 - u^2)} \frac{du}{\sqrt{U}}.$$

Die in den Gleichungen (8) und (8') gegebene Integraldarstellung der Bewegung, die schon von Poisson*) herrührt, vergleichen wir zunächst mit der entsprechenden Darstellung, die früher (pag. 223) für den Kreisel mit festem Punkte entwickelt wurde. Es zeigt sich dabei einerseits eine große Analogie der Formeln, wir bemerken aber andererseits, daß der Ausdruck von U jetzt etwas komplizierter ist wie früher.

Während der frühere Ausdruck U drei Nullstellen und eine Unendlichkeitsstelle besaß, hat unser jetziges U drei Nullstellen (diejenigen Werte von u , für die der Zähler verschwindet) und drei Unendlichkeitsstellen (nämlich den Wert $u = \infty$ und die Werte, für die der Nenner verschwindet).

Aus der Analogie der jetzigen und der früheren Formeln folgt unmittelbar, daß ein Teil unserer früheren Resultate ungeändert bestehen bleibt. So können wir z. B. den Beweis für die „Periodizitätseigenschaften der Bewegung“, von denen früher die Rede war, auf den vorliegenden Fall unmittelbar übertragen, indem wir die Schlüsse von Kap. IV, § 4 wörtlich wiederholen. Es ändert sich also t und ψ je um einen bestimmten Zuwachs, nämlich um eine sog. „Periode“, wäh-

*) Vgl. Poisson, *Traité de Mécanique* II, Nr. 434 ff.

rend die Integrationsvariable u zwischen denjenigen beiden Wurzelwerten e_0 und e_1 von U hin- und hergeführt wird, die im Intervalle -1 und $+1$ liegen.

Diese Periodizität tritt besonders deutlich in der Bahnkurve hervor, die der Stützpunkt auf der tragenden Horizontalebene beschreibt und die jetzt passend an die Stelle der in Kap. IV betrachteten Bahnkurven tritt. Wir können ohne Beeinträchtigung der Allgemeinheit annehmen, daß die Projektion S' des Schwerpunktes S auf die Horizontalebene festliegt, daß also die horizontale konstante Schwerpunkts-geschwindigkeit im besonderen den Wert Null hat. (Im anderen Falle brauchten wir in der Horizontalebene nur statt eines festen ein mit der horizontalen Schwerpunkts-geschwindigkeit gleichförmig fortschreitendes Axenkreuz zu Grunde zu legen; die im folgenden zu zeichnende Figur würde dabei in Richtung dieser Geschwindigkeit in leicht ersichtlicher Weise auseinandergezogen werden.) Unter dieser Annahme wandert der Schwerpunkt auf der festen im Punkte S' errichteten Vertikalen auf und ab und die Bahnkurve zieht sich zwischen zwei konzentrischen, um den Punkt S' beschriebenen Kreisen hin und her, die den beiden Neigungen $\cos \vartheta = e_0$ und $\cos \vartheta = e_1$ der Figurenaxe entsprechen. Aus den genannten Periodizitätseigenschaften folgt dann, daß die aufeinander folgenden Bögen der Bahnkurve zwischen den beiden Kreisen e_0 und e_1 wechselweise symmetrisch und kongruent verlaufen. Zur qualitativen Veranschaulichung der Bahnkurve können direkt die früheren Figuren aus Kap. IV, § 1 und 2 in sinngemäßer Modifikation dienen; für einen besonderen und besonders wichtigen Fall werden wir die Bahnkurve im Folgenden genauer berechnen und die soeben angedeuteten Überlegungen im Einzelnen durchführen.

Andererseits würde die verschiedene Bauart unseres U im jetzigen und früheren Falle auch manche Unterschiede in der weiteren analytischen Behandlung mit sich bringen. Man bezeichnet die Integrale in (8) und (8'), da sie um einen Grad komplizierter sind wie die früheren elliptischen Integrale, als *hyperelliptische*. Der Unterschied beider zeigt sich besonders im komplexen Gebiete, wenn wir versuchen wollten, unsere Größen u und ψ als Funktionen der Zeit für alle (auch die komplexen) Werte von t darzustellen*). Es ist aber nicht unsere Absicht, auf die hierbei auftretenden Schwierigkeiten irgendwie

*) u und ψ sind im Komplexen nicht mehr eindeutige Funktionen von t , wohl aber lassen sich, wie man in der Theorie der sog. automorphen Funktionen zeigt, u , ψ und t für den ganzen komplexen Wertebereich durch eine Hilfsvariable eindeutig darstellen. Vgl. hierzu F. Klein: The mathematical theory of the Top. Princeton Lectures. New York. 1897, insbes. den letzten Abschnitt.

einzu-gehen. Für die numerische Beherrschung der Kreiselbewegung im Reellen, die doch allein unser Zweck sein kann, würde bei dem gegenwärtigen Stande der Theorie auf diesem Wege nichts gewonnen werden. Eher würde sich hierfür ein Verfahren empfehlen, welches Weierstraßs*) in allgemeinen Zügen für alle ähnlichen Probleme entworfen hat und welches darauf abzielt, u als Funktion von t durch eine trigonometrische Reihe mit beliebiger Genauigkeit zu berechnen. Indessen können wir auch von den hierdurch bedingten, immerhin ziemlich umständlichen Rechnungen absehen, da wir uns, wie oben begründet wurde, mit einer geringen Genauigkeit begnügen werden.

Speziell werden wir uns für das Analogon der früher behandelten pseudoregulären *Präcession* interessieren, weil diese durch die gewöhnlichen Antriebsvorrichtungen in der Regel realisiert wird. Wir wollen also voraussetzen, daß der Eigenimpuls N „sehr groß sei“. Dies soll (vgl. pag. 293) bedeuten, daß das Quadrat von N groß sei gegenüber der gleichbenannten Größe AP . Z. B. können wir voraussetzen:

$$N^2 > 100 AP.$$

Ferner wollen wir etwa annehmen, daß der Kreisel zu Beginn der Bewegung ($t = t_0$) keinen seitlichen Anstoß bekommen hatte, daß also seine Anfangsbewegung aus einer reinen Rotation um die Figurenaxe bestand. Dann liegt der anfängliche Drehimpuls in Richtung der Figurenaxe und ist mit N zu bezeichnen. Ist die anfängliche Neigung der Figurenaxe gegen die Vertikale ϑ_0 und setzt man $\cos \vartheta_0 = e_0$, so wird die Projektion des Drehimpulses auf die Vertikale

$$(9) \quad n = N e_0.$$

Uebrigens erkennt man, daß für $t = t_0$ notwendig $u' = 0$ sein muß. Denn die Figurenaxe ist nach Voraussetzung zu Beginn Rotationsaxe, kann also ihre Lage im Raume momentan nicht ändern. Aus $u' = 0$ folgt nach Gl. (8) $U = 0$, d. h.

$$2Ah(1 - e_0^2) - 2APe_0(1 - e_0^2) + 2nNe_0 - N^2 - n^2 = 0.$$

Hieraus entnehmen wir den für unsere Bewegung gültigen Wert von h , indem wir n nach (9) durch N ausdrücken, nämlich

$$(10) \quad 2Ah = 2APe_0 + N^2.$$

Wir wollen zunächst U in seine Linearfaktoren spalten. Im Zähler von U muß sich der Faktor $e_0 - u$ herausziehen lassen, da ja U für

*) Über eine Gattung reell periodischer Funktionen. Monatsberichte der Berliner Akademie 1866, pag. 97.

$u = e_0$ verschwindet. In der That ergibt sich aus (7) mit Rücksicht auf (9) und (10):

$$(11) \quad U = \frac{(e_0 - u)(2AP(1 - u^2) - N^2(e_0 - u))}{A^2 + 4A(1 - u^2)}.$$

Die weiteren Verschwindungsstellen des Zählers und Nenners mögen e_1, e_2 bez. $\pm e$ heißen. Indem man den Nenner gleich Null setzt, findet man:

$$(12) \quad e^2 = 1 + \frac{A}{a};$$

ferner ergibt sich durch Nullsetzen des Zählers und Auflösung einer quadratischen Gleichung:

$$(13) \quad \begin{cases} e_1 = \frac{N^2}{4AP} \left(1 - \sqrt{1 - \frac{8APe_0}{N^2} + \frac{16A^2P^2}{N^4}} \right), \\ e_2 = \frac{N^2}{4AP} \left(1 + \sqrt{1 - \frac{8APe_0}{N^2} + \frac{16A^2P^2}{N^4}} \right). \end{cases}$$

$|e_0|$ ist der geometrischen Bedeutung nach < 1 , $|e|$ nach Gl. (12) > 1 . Da wir $AP:N^2$ als kleine Zahl voraussetzen, können wir, um die Größenordnung von e_1 und e_2 festzustellen, die Quadratwurzel in (13) nach dieser GröÙe entwickeln und erhalten:

$$(14) \quad \begin{cases} e_1 = e_0 - \frac{2AP}{N^2}(1 - e_0^2) + \dots \\ e_2 = \frac{N^2}{2AP} + \dots \end{cases}$$

Es ist also e_1 wenig kleiner wie e_0 , e_2 sehr groß. Die gegenseitige Lage der fünf Stellen $e_0, e_1, e_2, \pm e$ wird durch Fig. 69 veranschaulicht.

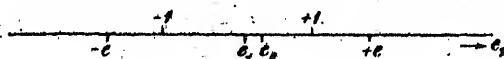


Fig. 69.

Durch seine Linearfaktoren dargestellt, nimmt daher U die Form an:

$$(15) \quad U = \frac{2P}{a} \frac{(e_0 - u)(u - e_1)(e_2 - u)}{(e^2 - u^2)};$$

der Faktor $\frac{2P}{a}$ berechnet sich daraus, daß sich U nach der früheren Darstellung (11) für $u = \infty$ wie $-\frac{2P}{a}u$ verhalten muß.

Betrachten wir nun das Integral (8). In diesem muß u notwendig zwischen den Grenzen -1 und $+1$ liegen und dt reell und positiv sein. Beginnen wir also die Integration mit dem Anfangswerte $u = e_0$, so muß u zunächst abnehmen bis e_1 , dann zunehmen bis e_0 u. s. f., da einer Unterschreitung von e_1 oder einer Überschreitung

von e_0 ein imaginärer Wert von dt entsprechen würde. (Damit dt positiv ausfällt, ist es nur nötig, das unbestimmte Vorzeichen von \sqrt{U} bei jeder Umkehr der Integrationsrichtung ebenfalls umzukehren.) Die Integrationsvariable u ist also auf das enge Gebiet zwischen e_0 und e_1 eingeschränkt. Wir schliessen daraus, daß sich der Faktor $e_2 - u$ während der Integration nur sehr wenig ändert, da sein Maximum $e_2 - e_1$ und sein Minimum $e_2 - e_0$ sowohl wegen der Grösse von e_2 wie wegen der Kleinheit von $e_0 - e_1$ nahe zusammenfallen. Wir könnten ihn hiernach annähernd konstant setzen, etwa gleich

$$e_2 - u_0, \quad \text{wo} \quad u_0 = \frac{e_0 + e_1}{2}.$$

Nach (8) und (15) ist nun die *genaue* Zeit gegeben durch:

$$t - t_0 = \sqrt{\frac{a}{2P}} \int_{e_0}^u \sqrt{\frac{e^2 - u^2}{(e_0 - u)(u - e_1)(e_2 - u)}} du,$$

wenn t_0 den der Anfangslage $u = e_0$ entsprechenden Zeitpunkt bezeichnet. Wir führen daneben eine *angenäherte* Zeitbestimmung ein, indem wir $e_2 - u$ durch den angegebenen Näherungswert $e_2 - u_0$ ersetzen, schreiben also:

$$(16) \quad t' - t_0 = \sqrt{\frac{a}{2P(e_2 - u_0)}} \int_{e_0}^u \sqrt{\frac{e^2 - u^2}{(e_0 - u)(u - e_1)}} du.$$

Diese beiden Zeiten stehen, wie man leicht einsieht, in der Beziehung zu einander, daß stets

$$(17) \quad (t' - t_0) \sqrt{\frac{e_2 - u_0}{e_2 - e_1}} < t - t_0 < (t' - t_0) \sqrt{\frac{e_2 - u_0}{e_2 - e_0}}.$$

Haben wir also den angenäherten Wert der Zeit bestimmt, so ist damit der wahre Wert innerhalb sehr enger Grenzen bekannt. Um diese Grenzen noch näher festzusetzen, schreiben wir nach (14):

$$\begin{aligned} \sqrt{\frac{e_2 - u_0}{e_2 - e_1}} &= \left(1 - \frac{1}{2} \frac{u_0}{e_2} + \dots\right) \left(1 + \frac{1}{2} \frac{e_1}{e_2} + \dots\right) = 1 - \frac{u_0 - e_1}{2e_2} + \dots \\ &= 1 - \frac{e_0 - e_1}{4e_2} + \dots = 1 - \frac{A^2 P^2}{N^4} (1 - e_0^2), \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \sqrt{\frac{e_2 - u_0}{e_2 - e_0}} &= \left(1 - \frac{1}{2} \frac{u_0}{e_2} + \dots\right) \left(1 + \frac{1}{2} \frac{e_0}{e_2} + \dots\right) = 1 - \frac{u_0 - e_0}{2e_2} + \dots \\ &= 1 + \frac{e_0 - e_1}{4e_2} + \dots = 1 + \frac{A^2 P^2}{N^4} (1 - e_0^2). \end{aligned}$$

Wenn z. B., wie wir pag. 519 voraussetzten, $N^2 > 100 AP$ ist, so weichen diese Größen von der Einheit um weniger als 10^{-4} nach der einen oder anderen Seite hin, ab und unsere angenäherte Zeitbestimmung

unterscheidet sich von der wahren um weniger als $\frac{1}{100}\%$. Für praktische Zwecke dürfte diese Abweichung überhaupt nicht in Betracht kommen.

Durch die Einführung unserer angenäherten Zeit ist aber das Problem aus dem Gebiete der hyperelliptischen in das der elliptischen Integrale verlegt. Wir könnten auf das Integral (16) die früheren Methoden unmittelbar anwenden und u als *elliptische Funktion der angenäherten Zeit t'* darstellen. Die erforderliche Fehlerabschätzung läßt sich alsdann aus der Ungleichung (17) entnehmen. Wir wollen aber noch einen Schritt weiter gehen und die Berechnung auf elementare Funktionen zurückführen. Bemerken wir zu dem Zweck, daß sich auch der Faktor $e^2 - u^2$ wegen der Kleinheit des Integrationsintervalles $e_0 - e_1$ nur wenig ändert und näherungsweise gleich

$$e^2 - u_0^2$$

gesetzt werden kann. Dementsprechend führen wir eine zweite genäherte Zeitbestimmung ein, indem wir schreiben:

$$(18) \quad t'' - t_0 = \sqrt{\frac{a(e^2 - u_0^2)}{2P(e_2 - u_0)}} \int_{e_0}^u \frac{du}{\sqrt{(e_0 - u)(u - e_1)}}.$$

Zwischen t und t'' besteht dann die Ungleichung:

$$(19) \quad (t'' - t_0) \sqrt{\frac{e_2 - u_0}{e_2 - e_1} \frac{e^2 - e_0^2}{e^2 - u_0^2}} < t - t_0 < (t'' - t_0) \sqrt{\frac{e_2 - u_0}{e_2 - e_0} \frac{e^2 - e_1^2}{e^2 - u_0^2}}.$$

Die Grenzen, die hiernach dem wahren Zeitwerte gezogen sind, sind nicht mehr so enge wie vorher. Man berechnet nämlich nach (14):

$$\begin{aligned} \sqrt{\frac{e^2 - e_0^2}{e^2 - u_0^2}} &= \left(1 - \frac{1}{2} \frac{e_0^2}{e^2} + \dots\right) \left(1 + \frac{1}{2} \frac{u_0^2}{e^2} + \dots\right) = 1 - \frac{e_0^2 - u_0^2}{2e^2} + \dots \\ &= 1 - \frac{(e_0 - e_1)e_0}{2e^2} + \dots = 1 - \frac{AP e_0 (1 - e_0^2)}{N^2 e^2} + \dots \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \sqrt{\frac{e^2 - e_1^2}{e^2 - u_0^2}} &= \left(1 - \frac{1}{2} \frac{e_1^2}{e^2} + \dots\right) \left(1 + \frac{1}{2} \frac{u_0^2}{e^2} + \dots\right) = 1 + \frac{u_0^2 - e_1^2}{2e^2} + \dots \\ &= 1 + \frac{(e_0 - e_1)e_0}{2e^2} + \dots = 1 + \frac{AP e_0 (1 - e_0^2)}{N^2 e^2} + \dots \end{aligned}$$

Diese Faktoren weichen also immer noch um weniger als $\frac{AP}{N^2} = 10^{-2}$ von der Einheit ab; da die in (19) ausserdem noch hinzutretenden Faktoren

$\sqrt{\frac{e_2 - u_0}{e_2 - e_1}}$ und $\sqrt{\frac{e_2 - u_0}{e_2 - e_0}}$ von höherer Ordnung gleich 1 waren, so ist damit auch die Abweichung der wahren Zeit t von der angenäherten Zeit t'' festgestellt. Diese Abweichung beträgt weniger als 1% der

wahren Zeit, ist also nicht mehr so klein, wie vorher, aber für unsere Zwecke klein genug.

Das Integral (18) führt auf cyklometrische Funktionen. Der Bequemlichkeit wegen führen wir die Abkürzungen ε, v, ω ein, indem wir setzen:

$$(20) \quad \begin{cases} \varepsilon = \frac{e_0 - e_1}{2} = \frac{AP}{N^2} (1 - e_0^2) + \dots, & v = u - u_0, \\ \omega = \pi \sqrt{\frac{a}{2P} \frac{e^2 - u_0^2}{e_2 - u_0}}; \end{cases}$$

dann wird

$$\int_{e_0}^u \frac{du}{\sqrt{(e_0 - u)(u - e_1)}} = \int_{\varepsilon}^v \frac{dv}{\sqrt{\varepsilon^2 - v^2}} = \arcsin \frac{v}{\varepsilon} - \frac{\pi}{2},$$

also

$$(21) \quad t'' - t_0 = \frac{\omega}{\pi} \left(\arcsin \frac{v}{\varepsilon} - \frac{\pi}{2} \right).$$

ω bedeutet dabei die näherungsweise berechnete Zeit, während welcher u das Integrationsintervall von e_0 bis e_1 oder v das entsprechende Gebiet von $+\varepsilon$ bis $-\varepsilon$ einmal durchläuft. Wir nennen ω die „halbe Periode der Kreiselbewegung“. Sie ist gleich derjenigen Zeit, während welcher die Figurenaxe aus der einen äußersten Neigung e_0 in die andere äußerste Neigung e_1 oder aus der mittleren Neigung u_0 in eben diese Neigung auf kürzestem Wege zurückkehrt. Nach der Zeit 2ω wiederholen sich die Neigungen der Figurenaxe periodisch. Der noch unbestimmt gelassene Zeitpunkt t_0 möge der Bequemlichkeit halber gleich $\frac{\omega}{2}$ genommen werden, der Nullpunkt der Zeit t'' also mit der mittleren Neigung der Figurenaxe ($v = 0$ oder $u = u_0$) zusammenfallen. Gleichung (21) geht dann über in:

$$(22) \quad t'' = \frac{\omega}{\pi} \arcsin \frac{v}{\varepsilon}.$$

Es liegt auf der Hand, daß wir diese Beziehung lieber „umkehren“ und in der folgenden Form schreiben werden:

$$(23) \quad v = \varepsilon \sin \frac{\pi t''}{\omega} \quad \text{oder} \quad u = u_0 + \varepsilon \sin \frac{\pi t''}{\omega}.$$

Damit sind die wechselnden Neigungen der Figurenaxe *in expliziter Weise als Funktion der angenäherten Zeit t''* beschrieben. Um den bei dieser Berechnung zugelassenen Fehler abzuschätzen, d. h. um den Wert von u , der zu der wahren Zeit t gehört, in Grenzen einzuschließen, brauchen wir nur die Ungleichung (19) in gewisser Weise ebenfalls umzukehren. Diese Ungleichung sagt uns, wie weit die wahren und

angenäherten Zeiten, die zu gleichem u gehören, höchstens von einander abweichen. Wir können sie auch so schreiben:

$$\sqrt{\frac{e_2 - e_0}{e_2 - u_0} \frac{e^2 - u_0^2}{e^2 - e_1^2}} (t - t_0) < t'' - t_0 < \sqrt{\frac{e_2 - e_1}{e_2 - u_0} \frac{e^2 - u_0^2}{e^2 - e_0^2}} (t - t_0).$$

Der wahre Wert von u , d. h. der Wert von u zur Zeit t , muß hiernach gleich einem derjenigen Werte sein, welche sich nach Formel (23) für das vorstehend bezeichnete Intervall der angenäherten Zeit bestimmen. Da (von der Umgebung der Integrationsgrenzen e_0 und e_1 abgesehen) u mit wachsendem t beständig wächst oder beständig abnimmt, so können wir auch sagen: *Der wahre Wert von u ist zwischen denjenigen Werten enthalten, welche sich für die angenäherten Zeitpunkte*

$$(24) \quad \begin{cases} t'' - t_0 = \sqrt{\frac{e_2 - e_0}{e_2 - u_0} \frac{e^2 - u_0^2}{e^2 - e_1^2}} (t - t_0) & \text{und} \\ t'' - t_0 = \sqrt{\frac{e_2 - e_1}{e_2 - u_0} \frac{e^2 - u_0^2}{e^2 - e_0^2}} (t - t_0) \end{cases}$$

nach Gleichung (23) berechnen. Die gewünschte Fehlerabschätzung ist damit geleistet.

In entsprechender Weise verfahren wir mit dem Winkel ψ in Gl. (8). Setzen wir für n und U die Werte aus (9) und (15) ein, so ergibt sich zunächst

$$(25) \quad \psi = \frac{N}{A} \sqrt{\frac{a}{2P}} \int_{e_0 - u}^{e_1 - u} \sqrt{\frac{e^2 - u^2}{(e_0 - u)(u - e_1)(e_2 - u)}} du.$$

Wir könnten auch hier wieder ein angenähertes Azimuth ψ' einführen, welches sich durch ein elliptisches Integral berechnen läßt, indem wir den Faktor $e_2 - u$ ersetzen durch $e_2 - u_0$. Indessen gehen wir lieber gleich einen Schritt weiter und schreiben:

$$(26) \quad \psi'' = \frac{N}{A} \frac{1}{1 - u_0^2} \sqrt{\frac{a}{2P} \frac{e^2 - u_0^2}{e_2 - u_0}} \int \frac{(e_0 - u) du}{\sqrt{(e_0 - u)(u - e_1)}},$$

sodafs sich die weitere Rechnung im trigonometrischen Gebiete abspielt. Wir substituieren als Integrationsvariable die angenäherte Zeit t'' ; nach Gl. (18) und (23) haben wir

$$dt'' = \sqrt{\frac{a}{2P} \frac{e^2 - u_0^2}{e_2 - u_0}} \frac{du}{\sqrt{(e_0 - u)(u - e_1)}},$$

$$u = u_0 + \varepsilon \sin \frac{\pi t''}{\omega}, \quad e_0 - u = \varepsilon \left(1 - \sin \frac{\pi t''}{\omega}\right)$$

und daher

$$(27) \quad \begin{aligned} \psi'' &= \frac{N}{A} \frac{\varepsilon}{1 - u_0^2} \int \left(1 - \sin \frac{\pi t''}{\omega}\right) dt'' \\ &= \frac{N}{A} \frac{\varepsilon}{1 - u_0^2} \frac{\omega}{\pi} \left(\frac{\pi}{\omega} (t'' - t_0) + \cos \frac{\pi t''}{\omega}\right). \end{aligned}$$

Die Integrationskonstante wurde hierbei so gewählt, daß ψ'' verschwindet für $t'' = t_0 = \omega/2$. *Wiederum ist der angenäherte Wert von ψ als explizite Funktion der angenäherten Zeit t'' dargestellt.*

Zwischen dem wahren Azimuth ψ und dem genäherten ψ'' besteht, wie der Vergleich von (26) und (25) ergibt, die Beziehung.

$$(28) \quad \frac{1-u_0^2}{1-e_1^2} \sqrt{\frac{e^2-e_0^2}{e^2-u_0^2} \frac{e_2-u_0}{e_2-e_1}} \psi'' < \psi < \frac{1-u_0^2}{1-e_0^2} \sqrt{\frac{e^2-e_1^2}{e^2-u_0^2} \frac{e_2-u_0}{e_2-e_0}} \psi''.$$

Da beide Faktoren, mit denen ψ'' multipliziert ist, wenig von 1 verschieden sind, ist hierdurch der wahre Wert von ψ mit Hilfe des angenäherten in enge Grenzen eingeschlossen.

Durch ψ und u lassen sich die übrigen auf die Kreiselbewegung bezüglichen Größen darstellen. Besonders werden wir uns für die *Bahnkurve des Stützpunktes* in der tragenden Horizontalebene interessieren, weil diese bei der Bewegung in erster Linie ins Auge fällt und sich auch experimentell bequem aufzeichnen läßt (vgl. das folg. Kap. § 10). In der Horizontalebene breiten wir uns eine komplexe Variable ξ aus, sodafs der Nullpunkt derselben mit dem Punkt S' zusammenfällt. Den wechselnden Lagen des Stützpunktes O entspricht dann eine Folge von ξ -Werten und die Bahnkurve sowie das Zeitmaß, in dem sie von dem Stützpunkt durchlaufen wird, sind vollständig bekannt, wenn wir diese ξ -Werte als Funktion der Zeit in der Form $\xi = f(t)$ dargestellt haben.

Zunächst ist der absolute Betrag von ξ nach Fig. 68 leicht anzugeben; es ist nämlich

$$(29) \quad |\xi| = OS' = E \sin \vartheta = E \sqrt{1-u^2}.$$

Sodann ist der Winkel des Strahles OS' (der Projektion der Figurenaxe auf die Horizontalebene) gegen einen beliebigen festen Strahl dieser Ebene bis auf eine Konstante gleich dem Winkel ψ , den die Knotenlinie gegen eine beliebige feste horizontale Gerade bildet.

Die Gleichung der Bahnkurve schreibt sich daher in der folgenden Form:

$$(30) \quad \xi = E \sqrt{1-u^2} e^{i\psi},$$

wobei die Berechnung von u und ψ nach Gl. (23) und (27), die Fehlerbestimmung nach Ungleichung (24) und (28) zu erfolgen hat.

Wir werden den Gang der Rechnung sogleich an einem Zahlenbeispiel erläutern. Vorher wird es gut sein, um den Charakter der Bahnkurve zu veranschaulichen, weniger genau zu verfahren. Wir wollen einmal den Unterschied zwischen wahrer und genäherter Zeitbestimmung vernachlässigen und auch sonst einige Vereinfachungen eintreten lassen, die sich durch Entwicklung nach der als klein vorausgesetzten Größe

$$\varepsilon = \frac{AP}{N^2} (1 - e_0^2) + \dots = \frac{AP}{N^2} (1 - u_0^2) + \dots$$

ergeben. Wir schreiben in dem Sinne:

$$u = u_0 + \varepsilon \sin \frac{\pi t}{\omega}, \quad \sqrt{1 - u^2} = \sqrt{1 - u_0^2} \left(1 - \frac{\varepsilon u_0}{1 - u_0^2} \sin \frac{\pi t}{\omega} \right) \\ = \sqrt{1 - u_0^2} \left(1 - \frac{AP u_0}{N^2} \sin \frac{\pi t}{\omega} \right), \quad \psi = \frac{P}{N} \left(t - t_0 + \frac{\omega}{\pi} \cos \frac{\pi t}{\omega} \right).$$

Hiernach wird die vereinfachte Gleichung der Bahnkurve

$$(31) \quad \xi = E \sqrt{1 - u_0^2} \left(1 - \frac{AP u_0}{N^2} \sin \frac{\pi t}{\omega} \right) e^{\frac{iP}{N} \left(t - t_0 + \frac{\omega}{\pi} \cos \frac{\pi t}{\omega} \right)}$$

Dieselbe legt folgende Deutung nahe: Im Mittel bewegt sich der Stützpunkt um den festen Punkt S' auf einem Kreise vom Radius $E \sqrt{1 - u_0^2}$ mit der konstanten Winkelgeschwindigkeit $\frac{P}{N}$ herum. Dieser Teil der Bewegung wird als eine reguläre Präzession der Figurenaxe zu bezeichnen sein. Ihr überlagert sich eine Schwankung oder Nutation der Figurenaxe von der Periode 2ω , vermöge deren sowohl GröÙe als Richtung des Fahrstrahls $S'O$ periodisch abgeändert wird. Zeitdauer und Betrag der Nutation sind gering, desgl. im allgemeinen die Winkelgeschwindigkeit der Präzession. Die Bahnkurve des Stützpunktes besteht daher aus einem Kreise mit zahlreichen auf ihm aufsitzenden Zacken; sowohl wegen ihrer Kleinheit wie wegen der Schnelligkeit, mit der sie durchlaufen werden, entziehen sich die Nutationen der groben Beobachtung und die Bewegung erscheint in erster Linie als eine reguläre Präzession. Sie hat ganz denselben Charakter wie die frühere pseudoreguläre Präzession des Kreisels mit festem Stützpunkte und stimmt mit dieser auch in der GröÙe der Präzessionsgeschwindigkeit $\frac{P}{N}$ überein.

Wir kommen nun zur genauen Durchführung eines Zahlenbeispiels. Unser Kreisel sei ein homogener Rotationskegel von der Höhe $h = 8$ cm, sein Schwerpunkt S liegt in der Entfernung $E = \frac{3}{4}h = 6$ cm von seiner Spitze O . Soll das für den Schwerpunkt konstruierte Trägheitsellipsoid eine Kugel sein, so muß der Radius des Grundkreises r gleich der halben Höhe sein. Man findet nämlich unschwer für die Trägheitsmomente C, A_1, A um die Figurenaxe, bzw. um eine zur Figurenaxe senkrechte Axe durch O , bzw. um eine ebensolche Axe durch S :

$$C = \frac{3}{10} M r^2, \quad A_1 = \frac{3}{20} M (r^2 + 4h^2), \quad A = \frac{3}{20} M \left(r^2 + \frac{1}{4} h^2 \right),$$

wo M die gesamte Masse des Kreisels ist. Durch Gleichsetzen der Werte von A und C ergibt sich in der That

$$r = \frac{1}{2} h = 4 \text{ cm.}$$

Mithin wird

$$A = C = \frac{48}{10} M, \quad a = ME^2 = 36M$$

und

$$\frac{A}{a} = \frac{4}{30}, \quad e^2 = 1 + \frac{A}{a} = 1,133.$$

Die anfängliche Rotation, welche um die Figurenaxe erfolgen sollte, möge die Umdrehungszahl 20 pro Sekunde besitzen, sodafs die Winkelgeschwindigkeit $2\pi \cdot 20$ beträgt. Es ist dann

$$N^2 = 4\pi^2 \cdot 400 \cdot A^2$$

und

$$\frac{N^2}{AP} = \frac{4\pi^2 \cdot 40 \cdot 48 M}{MgE} = \frac{4\pi^2 \cdot 40 \cdot 48}{981,0 \cdot 6} = 12,878.$$

Wir haben also dieses Verhältniss erheblich kleiner gewählt, als es vorher vorausgesetzt wurde, weil sonst die zu zeichnende Figur gar zu wenig charakteristisch ausfallen würde und die Bahnkurve von einem Kreise kaum zu unterscheiden wäre. Der Grad der Annäherung, der sich ja wesentlich durch die Gröfse dieses Verhältnisses bestimmt, wird dementsprechend im folgenden etwas weniger günstig ausfallen, wie bei der allgemeinen Betrachtung. Dies schadet indessen nichts, da uns an dieser Stelle nicht die Kleinheit des Fehlers sondern seine Abschätzung in erster Linie interessiert. In der Anfangslage (zur Zeit t_0) möge die Figurenaxe den Winkel 45° gegen die Vertikale bilden. Es ist dann

$$e_0 = \sqrt{\frac{1}{2}} = 0,707.$$

Die Gröfsen e_1 und e_2 ergeben sich durch Nullsetzen des Zählers von U , also nach (11) durch Auflösen der quadratischen Gleichung:

$$2AP(1 - u^2) = N^2(e_0 - u).$$

Setzt man die angegebenen Zahlenwerte für $\frac{N^2}{AP}$ und e_0 ein, so erhält man

$$u^2 - 6,439 u = -3,552, \quad e_1 = 0,609, \quad e_2 = 5,830.$$

Es wird daher

$$\varepsilon = \frac{e_0 - e_1}{2} = 0,049, \quad u_0 = \frac{e_0 + e_1}{2} = 0,658, \quad u_0^2 = 0,433,$$

$$\omega = \sqrt{\frac{a(e^2 - u_0^2)}{2P(e_2 - u_0)}} \pi = 6,38 \cdot 10^{-2} \text{ sec.}$$

und

$$\frac{N}{A} \frac{\varepsilon}{1-u_0^2} \frac{\omega}{\pi} = 0,220.$$

Wir berechnen noch die folgenden Faktoren, welche nach (24) und (28) für die Fehlerabschätzung wesentlich sind:

$$\sqrt{\frac{e_2 - e_0}{e_1 - u_0} \frac{e^2 - u_0^2}{e^2 - e_1^2}} = 1 - 4,6 \cdot 10^{-2}, \quad \sqrt{\frac{e_2 - e_1}{e_2 - u_0} \frac{e^2 - u_0^2}{e^2 - e_0^2}} = 1 + 5,7 \cdot 10^{-2},$$

$$\frac{1-u_0^2}{1-e_1^2} \sqrt{\frac{e^2 - e_0^2}{e^2 - u_0^2} \frac{e_2 - u_0}{e_2 - e_1}} = 1 - 1,6 \cdot 10^{-1},$$

$$\frac{1-u_0^2}{1-e_0^2} \sqrt{\frac{e^2 - e_1^2}{e^2 - u_0^2} \frac{e_2 - u_0}{e_2 - e_0}} = 1 + 1,9 \cdot 10^{-1}.$$

Nun bestimmen wir die Bahnkurve und zwar beispielsweise dasjenige Stück derselben, welches von der Anfangszeit $t = t_0 = \frac{\omega}{2}$ bis zur Zeit $t = t_6 = \frac{3\omega}{2}$ durchlaufen wird. Zwischen diese beiden Zeitpunkte schalten wir noch fünf äquidistante Zeiten t_1, t_2, t_3, t_4, t_5 ein. Die Länge eines zwischen ihnen enthaltenen Zeitintervalles beträgt dann $\frac{\omega}{6}$. Diesen „wahren“ Zeitpunkten ordnen wir nach Gl. (24) je zwei „angenäherte“ Zeitpunkte zu.

Z. B. gehören zu t_1 die beiden Werte

$$t'' - t_0 = (1 - 4,6 \cdot 10^{-2}) \frac{\omega}{6} \quad \text{und} \quad t' - t_0 = (1 + 5,7 \cdot 10^{-2}) \frac{\omega}{6}.$$

Bilden wir lieber das Produkt $\frac{\pi t''}{\omega}$, welches in unsern Formeln als Argument der trigonometrischen Funktionen vorkommt, und drücken dieses in Gradmaß aus, so ergibt sich

$$\frac{\pi t''}{\omega} = \frac{\pi}{2} + (1 - 4,6 \cdot 10^{-2}) \frac{\pi}{6} = 90^\circ + 28^\circ 37'$$

bzw.

$$\frac{\pi t'}{\omega} = \frac{\pi}{2} + (1 + 5,7 \cdot 10^{-2}) \frac{\pi}{6} = 90^\circ + 31^\circ 43'.$$

Nach Gl. (23) gehören zu diesen beiden genäherten Zeiten die folgenden beiden u -Werte:

$$u = 0,658 + 0,049 \cos (28^\circ 37') = 0,701$$

bzw.

$$u = 0,658 + 0,049 \cos (31^\circ 43') = 0,699.$$

Mithin kann der wahre Wert von u zur Zeit t_1 gleichgesetzt werden

$$u = 0,700 \pm \pm 0,001,$$

unter ϑ (ebenso wie unten unter ϑ' , $\vartheta'' \dots$) einen unbekannten echten Bruch verstanden.

Aus den Grenzen für u ergeben sich entsprechende Grenzen für die Länge des Vektors $S'O = E\sqrt{1-u^2}$. Drücken wir letztere in mm aus, so finden wir dafür die beiden äußersten Werte 42,78 und 42,90 mm. Wir schreiben daher für $t = t_1$: $E\sqrt{1-u^2} = 42,84 \pm \vartheta' \cdot 0,06$ mm.

Es handelt sich sodann um die Richtung des Vektors $S'O$ zur Zeit t_1 , also um den Winkel ψ . Wir berechnen zunächst die Näherungswerte ψ'' , welche nach Gl. (27) zu den oben angegebenen Grenzwerten von t'' gehören, nämlich für

$$\frac{\pi t''}{\omega} = 90^\circ + 28^\circ 37', \quad \psi'' = 0,220 \left(28^\circ 37' - \frac{180^\circ}{\pi} \sin 28^\circ 37' \right) = 15'$$

$$\frac{\pi t''}{\omega} = 90^\circ + 31^\circ 43', \quad \psi'' = 0,220 \left(31^\circ 43' - \frac{180^\circ}{\pi} \sin 31^\circ 43' \right) = 21'.$$

Der erste dieser Werte entspricht der Neigung $u = 0,701$ der Figurenaxe; die Unsicherheit desselben folgt aus der Ungl. (28), welche besagt, daß für den wahren Wert von ψ bei eben jener Neigung gilt:

$$(1 - 1,6 \cdot 10^{-1}) 15' < \psi < (1 + 1,9 \cdot 10^{-1}) 15'$$

oder

$$13' < \psi < 18'.$$

Ebenso ergibt sich für den wahren Wert von ψ bei der Neigung $u = 0,699$ der Figurenaxe aus (28):

$$(1 - 1,6 \cdot 10^{-1}) 21' < \psi < (1 + 1,9 \cdot 10^{-1}) 21'$$

d. h.

$$18' < \psi < 25'.$$

Da zur Zeit $t = t_1$, wie wir sahen, die Größe u jedenfalls zwischen $u = 0,701$ und $0,699$ liegt, muß der Winkel ψ jedenfalls zwischen $13'$ und $25'$ enthalten sein. Wir schreiben daher für $t = t_1$:

$$\psi = 19' \pm \vartheta'' \cdot 6'.$$

In derselben Weise sind die Größen u , $E\sqrt{1-u^2}$, ψ für die Zeitpunkte $t = t_2, t_3, \dots$ zu bestimmen. (Für den Anfangswert $t = t_0$ ergibt sich offenbar und zwar genau $u = e_0 = 0,707$, $E\sqrt{1-u^2} = 42,43$ mm, $\psi = 0$.) Das Resultat der Rechnung enthält die Tabelle von pag. 530:

	t_0	t_1	t_2	t_3	t_4	t_5	t_6
u	0,707	$0,700 \pm 0,001$	$0,682 \pm 0,002$	$0,658 \pm 0,004$	$0,632 \pm 0,005$	$0,616 \pm 0,008$	$0,609 \pm 0,000$
$E\sqrt{1-u^2}$	42,4	$42,8 \pm 0,1$	$44,0 \pm 0,1$	$45,2 \pm 0,2$	$46,4 \pm 0,3$	$47,2 \pm 0,3$	$47,6 \pm 0,0$
ψ	0	$19' \pm 6'$	$20' 26' \pm 46'$	$7^\circ 38' \pm 2^\circ 20'$	$16^\circ 21' \pm 4^\circ 50'$	$28^\circ 2' \pm 7^\circ 58'$	$41^\circ 21' \pm 11^\circ 8'$

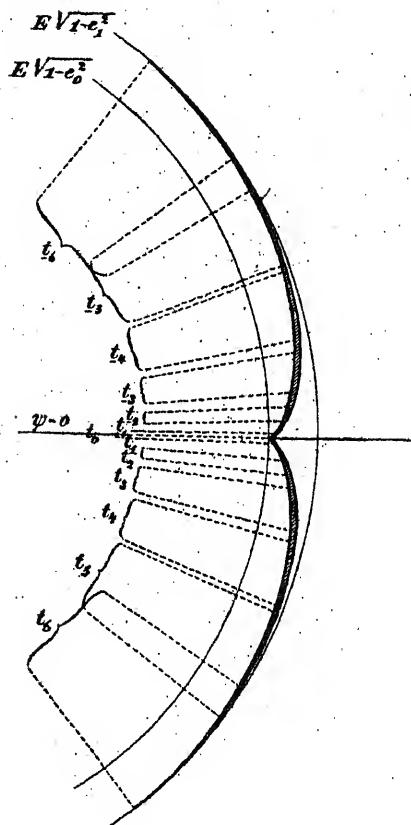


Fig. 70.

Auf Grund dieser Zahlen ist Fig. 70 gezeichnet. Sie zeigt, wie sich die Bahnkurve zwischen den beiden Begrenzungskreisen vom Radius $E\sqrt{1-e_0^2} = 42,4$ mm und $E\sqrt{1-e_1^2} = 47,6$ mm hin- und herzieht. Den größeren der beiden Kreise tangiert sie, auf dem kleineren sitzt sie mit Spitzen auf. Dafs wir mit begrenzter Genauigkeit rechneten,

kommt darin zum Ausdruck, daß die Bahnkurve nicht als mathematische Linie sondern als Streifen von wechselnder Breite erscheint, ferner darin, daß den Zeitpunkten t_i kein bestimmter Punkt der Linie, sondern ein gewisser Bereich des Streifens entspricht, der in der Figur kenntlich gemacht ist. Dieser Bereich wird um so größer, die Sicherheit unserer Rechnung also um so geringer, je weiter wir uns von der Anfangszeit $t = t_0$ entfernen. Die Zeitpunkte t_{-1}, t_{-2}, \dots gehen der Anfangszeit t_0 in demselben Abstände vorher, wie die Zeitpunkte t_1, t_2, \dots ihr folgen. Die Bahnkurve für $t < t_0$ ergibt sich aus der für $t > t_0$ einfach durch Spiegelung an dem Strahle $\psi = 0$.

Man wird beim Anblick unserer Figur zugeben, daß unsere angenäherte Berechnung hinsichtlich der *Gestalt* der Bahnkurve allen Ansprüchen genügt, die man vom naturwissenschaftlichen Standpunkte aus an die Lösung der vorliegenden Aufgabe stellen kann; hinsichtlich des *Zeitmaßes*, in dem unsere Bahnkurve durchlaufen wird, kann man zweifelhaft sein, ob unsere Annäherung befriedigt, da z. B. für $t = t_{\pm 5}$ der Bereich, innerhalb dessen die Lage des Stützpunktes unsicher ist, etwas groß wird. Indessen können wir geltend machen, daß in dieser Hinsicht die Genauigkeit unserer Rechnung etwa parallel derjenigen Genauigkeit gehen mag, mit der sich der Ort des Stützpunktes zu einer gegebenen Zeit durch eine nicht besonders verfeinerte Beobachtungsmethode feststellen läßt.

Vor allem aber müssen wir bedenken, daß der wirkliche Bewegungsverlauf durch die Reibung an der Unterlage, von der wir in diesem Paragraphen abgesehen haben, in hohem Grade entstellt wird. Wollten wir daher die vorangehenden Rechnungen verschärfen, ohne dabei auf die Reibung Rücksicht zu nehmen, so hiesse dieses, sich mit Kleinigkeiten aufhalten und die Hauptsache verfehlen.

Kapitel VII.

Theorie und Wirklichkeit. Einfluß der Reibung, des Luftwiderstandes, der Elastizität von Material und Unterlage auf die Kreiselbewegung.

§ 1. Der Gegensatz zwischen rationeller und physikalischer oder zwischen himmlischer und irdischer Mechanik.

Man bezeichnet seit altersher die abstrakte Mechanik, welche die Fülle der Bewegungserscheinungen durch mathematische Deduktion aus wenigen Grundsätzen abzuleiten bestrebt ist, als *rationelle* (= deduktive) Mechanik. Daneben tritt diejenige Behandlung der mechanischen Probleme, welche die Wirklichkeit in ausgiebigerer Weise mit Hinzuziehung von Erfahrungsthatssachen und Experimenten berücksichtigt, fast etwas schüchtern als *physikalische* (= induktive) Mechanik auf. Angesichts der weitgehenden Abweichungen aber zwischen den Resultaten der abstrakten Theorie und den Thatssachen der Wirklichkeit möchte man die Frage aufwerfen, ob nicht für die Mehrzahl der Anwendungsgebiete die physikalische Mechanik in Wahrheit die rationelle und die sog. rationelle in Wahrheit höchst unphysikalisch und irrational ist.

Der Grund für die uns ständig entgegnetretenden Differenzen zwischen Theorie und Wirklichkeit liegt, wie allbekannt, in dem Auftreten von Energie verzehrenden oder Energie zerstreuen den Kräften. Die abstrakte Theorie stellt sich gerne so, als ob diese Kräfte nur sekundäre Bedeutung hätten, als ob es sich dabei um Erscheinungen zweiter Ordnung handelte, welche das Gesamtbild zwar trüben aber nicht völlig entstellen können. Ein etwas krass gewähltes Beispiel möge uns lehren, wie weit diese Annahme zutrifft.

Die deutschen Infanteriegewehre, Modell 88 und 98, erteilten den verschiedenen Geschosstypen Anfangsgeschwindigkeiten v zwischen 620 und 900 m/sec. Sofern wir den Luftwiderstand und die Luftreibung ignorieren wollen, die hier als Energie verzehrende Momente ins Spiel kommen, ist die Flugbahn die bekannte Parabel, und die größte Schußweite wird

erzielt bei einem Abgangswinkel (Elevationswinkel) von 45° gegen die Horizontale. Nach den elementaren Gesetzen der Wurfbewegung berechnet sich die bei den genannten Schüssen vorkommende grösste Erhebung H des Geschosses über den Erdboden und die Schussweite W aus den Formeln:

$$H = \frac{v^2}{4g} = 10 \text{ bis } 20 \text{ km}, \quad W = \frac{v^2}{g} = 40 \text{ bis } 80 \text{ km}.$$

Die grössten, allerdings nur unsicher beobachteten Schussweiten aber liegen zwischen 3600 und 4600 m, bei Abgangswinkeln von 32° bis 36° . Die höchste Erhebung des Geschosses wird bei diesen Bahnen weniger als 1 km und liegt nicht, wie bei der abstrakten Wurfbewegung, in der Mitte, sondern etwas dahinter.

Ein anschauliches Bild von diesen Verhältnissen giebt die nebenstehende, für $v = 620 \text{ m/sec.}$ gezeichnete Figur. Sie zeigt, dass die unter Vernachlässigung des Luftwiderstandes berechnete Bahn („ber.“) auch

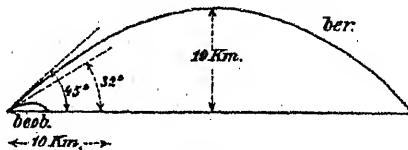


Fig. 71.

nicht eine entfernte Annäherung an die wirkliche Bahn („beob.“) giebt.

Aus besonderen ballistischen Gründen sind die Beobachtungen bei grossen Erhöhungen sehr lückenhaft. Aber auch schon bei den praktisch vorkommenden Erhöhungen bestehen überraschend grosse Differenzen. Bei $v = 900 \text{ m/sec.}$ und einer Erhebung $\varphi = 4\frac{1}{2}^\circ$ wäre die widerstandsfreie Schussweite:

$$W = \frac{v^2}{g} \sin 2\varphi = \text{ca. } 13 \text{ km};$$

die Schussstafel ergibt aber nur 2 km, und dabei sinkt die Geschwindigkeit auf ca. 150 m/sec. herab!

Allerdings denkt niemand daran, in den ballistischen Problemen den Luftwiderstand zu vernachlässigen. Auch kann zugegeben werden, dass sein Einfluss bei geringeren Geschwindigkeiten nicht so stark ins Gewicht fallen wird, wie bei den hohen Geschwindigkeiten der modernen Schusswaffen. Denn es ist theoretisch verständlich und durch die Beobachtung bestätigt, dass mit wachsender Geschwindigkeit und ganz besonders in der Nähe der Schallgeschwindigkeit der Luftwiderstand rapide zunehmen muss. Trotzdem dürfte unser Beispiel geeignet sein, uns vor einer Überschätzung der Ergebnisse der rationalen Mechanik und vor einer Unterschätzung von sog. „Nebenumständen“ wie Reibung etc. zu warnen, die gegebenenfalls leicht zur Hauptsache werden können.

Die Abneigung der mathematischen Schriftsteller vor der Inangriffnahme der Reibungsprobleme macht sich schon bei dem grossen Be-

gründer der analytischen Mechanik, bei Lagrange, geltend. Er erwähnt an keiner Stelle seines Werkes die Reibung der festen Körper auf einander. Diesem nicht nachahmenswerten Beispiele folgt auch Kirchhoff in seinen Vorlesungen über Mechanik. Und doch ist die Reibung, nächst der Schwere, wohl die wichtigste Kraft in unserem Dasein. Gewöhnlich wird sie als etwas Schädliches und Unerwünschtes angesehen. In der That rühren die Energieverluste und daher die Betriebskosten bei all unseren Maschinen, Fahrzeugen etc. zum größten Teil von irgend einer Art Reibung her. Es hiesse jedoch ungerecht sein, wenn man die wohlthätigen Seiten der Reibung verkennen wollte. Nur die Reibung ermöglicht es uns, daß wir uns auf unserer Erde nach Belieben vorwärts bewegen können, sei es durch die Kraft unserer Glieder, sei es mit Hilfe irgend eines Gefährtes. Man erinnere sich z. B., daß im Betriebe der Straßenbahnen, wenn durch Eisbildung der wohlthätige Einfluss der Reibung zwischen Rad und Schiene geschwächt ist, der Wagen nicht von der Stelle kommt. Weiter aber: Die Reibung ermöglicht es mir, den Federhalter zwischen den Fingern zu halten, falls ich nur — entsprechend dem unten zu besprechenden Reibungsgesetze — die Finger mit einem genügenden Druck gegen den Halter presse. Die Reibung verhindert die Bücher, die auf meinem (doch gewiß nicht genau horizontalen) Schreibtische liegen, der Schwere folgend zur Erde hinab zu gleiten; sie verhütet, daß der Berg, der vor meinem Fenster liegt, zu Thale kommt und die Stadt verschüttet.

Woher rührt es nun, werden wir uns fragen, daß trotz ihrer maßgebenden Wichtigkeit für alle irdischen Verhältnisse die Reibung in der theoretischen Mechanik lange Zeit wenig Beachtung fand? Ein Grund hierfür ist historischer Natur.

Das älteste Anwendungsgebiet der mechanischen Lehren und der älteste Zweig der mathematischen Naturwissenschaft überhaupt ist die *Astronomie*. Die Begründer und Hauptförderer der Mechanik, Galilei, Newton, Lagrange, Laplace haben wesentlich astronomische Fragen bei ihren Untersuchungen im Auge gehabt. Dadurch ist es gekommen, daß die theoretische Mechanik ein Gewand bekommen hat, das wesentlich für astronomische Zwecke zugeschnitten erscheint. Die Himmelskörper nun bewegen sich merklich reibungslos im luftleeren Raume und können für die meisten Zwecke als einzelne Massenpunkte angesehen werden. In der Mechanik des Himmels also — aber auch nur hier — treten die Reibungserscheinungen zurück. Hier steht das Problem der n frei im Raum beweglichen Massenpunkte, die mit konservativen Kräften auf einander wirken, im Mittelpunkt des Interesses, ein Problem, welches vielfach den Hauptgegenstand der Vorlesungen und Lehrbücher

über theoretische Mechanik ausmacht, welches aber in den irdischen Geschehnissen niemals realisiert wird.

Man bezeichnet den Sachverhalt deutlicher, wenn man statt von rationeller und physikalischer Mechanik von *himmlischer* und *irdischer Mechanik* spricht. Die uns überkommene Form der theoretischen Mechanik hat ihren Ursprung und ihr eigentliches Anwendungsgebiet in der Mechanik des Himmels. Um den vielfach verworrenen und komplizierten Verhältnissen auf der Erde gerecht zu werden, mußte sie durch Erfahrungsmaterial wesentlich ergänzt werden.

Ein anderer Grund für die geringe Beachtung, welche die Reibungsprobleme lange Zeit fanden, ist die geringe Zuverlässigkeit der physikalischen Grundlagen der Reibungstheorie. Wir sind uns von vornherein bewußt, daß die üblichen Gesetze z. B. über die gleitende Reibung fester Körper auf einander, über den Luftwiderstand, über die Reibung im Innern der Flüssigkeiten oder über die innere Reibung der festen Körper nur grobe Annäherungen sind, daß die physikalischen Umstände bei diesen Vorgängen äußerst kompliziert sind und überhaupt nur in beschränkten Gebieten in Formeln gefaßt werden können. Eine naturgemäße Berücksichtigung des Luftwiderstandes z. B. muß von der Mitbewegung der umgebenden Luft ausgehen. Die Energieverluste, die der Luftwiderstand erzeugt, sind einerseits aus der inneren Reibung der Luft, andererseits aus der Abgabe von Bewegungsenergie an weiter entfernte Luftschichten zu ermitteln. Bei sehr schnellen Bewegungen, die mit merklichen Luft-Verdichtungen und -Verdünnungen verbunden sein werden, erfolgt die Energieabgabe mit Schallgeschwindigkeit; hierbei muß außer der Trägheit auch die Elastizität und die Thermodynamik der Luft in Rechnung gesetzt werden. Einen Blick in die Mannigfaltigkeit der hier vorliegenden Verhältnisse gestatten uns die bekannten, schönen Momentaufnahmen der durch die Geschosse erzeugten Luftwellen. Ihnen gegenüber muß eine Formel, die den Luftwiderstand durch irgend eine Potenz der Geschwindigkeit ausdrücken will, geradezu ärmlich erscheinen. Ebenso wenig durfte man sich damit zufrieden geben, den Schiffswiderstand angesichts des komplizierten Spieles der Wellen in der Nähe eines Dampfers in eine einfache Formel hineinzwängen zu wollen. Nur ausgedehnte, mit den größten Mitteln durchgeführte Versuche konnten hier einigen Aufschluß liefern. Theorie und Rechnung können auf diesen Gebieten eher als Anleitung zur vernünftigen Anstellung von Experimenten wie zur Voraussage der Erscheinungen dienen. In manchen Fällen hat die Theorie Regeln (sog. Ähnlichkeitsgesetze) liefern können, um die durch Modellversuche, also durch Versuche in verkleinertem Maßstabe gefundenen Resultate auf die größeren Verhältnisse der wirklichen Pro-

bleme zu übertragen. Die Leistung der Theorie ist in solchen Fällen sehr wertvoll, aber doch viel bescheidener, wie z. B. bei den Problemen der Himmelsmechanik.

Die Grösse des Widerstandes hängt in den vorgenannten Beispielen ausserdem von der besonderen Form des Geschosses oder des Schiffes ab. Man kennt jetzt die erheblichen Änderungen der Widerstandsgesetze, die kleine Abänderungen der Form bewirken. Ähnliches gilt von der gleitenden Reibung. Hier kommt es auf scheinbar geringfügige Umstände weit mehr an, als man erwarten und wünschen möchte. Eine durch Abnutzung veränderte Oberfläche verhält sich anders wie eine frisch bearbeitete. Teilchen des abgeriebenen Materials oder Staubkörnchen, welche sich zwischen den Reibungsflächen befinden, können die Grösse der Reibung beträchtlich beeinflussen; ein Feuchtigkeitniederschlag aus der umgebenden Luft kann wie ein Schmiermittel wirken und die Reibungsgesetze nicht nur quantitativ sondern auch qualitativ gründlich verändern. Hier gilt also der für den Naturforscher höchst unbequeme und störende Satz: Kleine Ursachen, grosse Wirkungen. Vor der kritiklosen Benutzung von Reibungsziffern muss aus diesem Grunde gewarnt werden. Ziffern, die für gewisse Versuchsumstände gefunden sind, brauchen deshalb noch nicht für andere Umstände zu gelten. Diese Ziffern auf zwei oder drei Dezimalen anzugeben, wie es in den technischen Kalendern ebensowohl wie in vielen Lehrbüchern der Experimentalphysik geschieht, hat jedenfalls keinen Wert.

Man begreift es hiernach, dass der Laboratoriums-Physiker, der in der angenehmen Lage ist, seine Probleme frei, zum Teil nach ästhetischen Gesichtspunkten zu wählen, an den Reibungsfragen gerne vorbeigeht, weil er sich aus ihrem Studium keine reinen und allgemeinen Gesetze verspricht. Anders steht der Techniker zu den Reibungsgesetzen, die für ihn Lebensfragen sind. Deshalb rühren die neueren Beiträge zur Kenntnis der Reibungsgesetze, die wir im folgenden Paragraphen zu nennen haben werden, wesentlich von technischer Seite her.

Aus dieser Sachlage folgt aber weiter, dass die theoretische Behandlung der Reibungsprobleme unter anderen Gesichtspunkten zu erfolgen hat, wie die der Probleme der rationellen Mechanik. Der Mathematiker strebt seiner Erziehung und Gewohnheit nach dahin, die ihm vorgelegten Probleme mit völliger Schärfe zu lösen, so dass eine Berechnung auf beliebig viele Dezimalen theoretisch möglich wird. Diese Methode ist bei den Aufgaben der Himmelsmechanik mit Rücksicht auf die grosse Schärfe der astronomischen Beobachtungen in der

That zweckmäßig; bei allen Aufgaben aber, bei denen Reibungseinflüsse etc. wesentlich sind, d. h. bei allen Aufgaben der irdischen Mechanik, würde eine solche Genauigkeit der Rechnung in unschönem Mifsverhältnis stehen zu der Genauigkeit der physikalischen Grundlagen. Hier ist es vielmehr angezeigt, nicht nach quantitativer Durchrechnung, sondern nach qualitativem Verständnis der Erscheinungen zu streben, und wo man quantitativ vorgeht, von vornherein nicht mit beliebiger sondern mit begrenzter Genauigkeit zu rechnen. Und dies um so mehr, als die mit Reibungsgliedern behafteten Differentialgleichungen z. B. in der Kreiseltheorie reichlich kompliziert werden und, wie man gewöhnlich sagen würde, „sich nicht integrieren lassen“. Dem gegenüber betonen wir den Grundsatz: man *soll* solche Gleichungen nicht integrieren; man *soll* sie interpretieren und konstruieren, wie wir dies im Folgenden versuchen werden.

In den vorstehenden Erörterungen ist begründet, weshalb und in welchem Sinne wir die Reibungsprobleme beim Kreisel zu ausführlicherer Behandlung bringen werden, als man es bisher gethan hat. Allerdings bleiben wir hinter dem Ziel, welches man erreichen möchte, zurück, weil wir uns bei dem Fehlen ausreichender experimenteller Grundlagen auf eine schematische Behandlung der Probleme beschränken müssen.

§ 2. Bericht über die Reibungsgesetze.

Unsere Kenntnis der Reibungsgesetze ist bekanntlich von Coulomb begründet.*) Coulomb fand, daß an der Grenze zweier auf einander gleitender fester Körper eine Kraft auftritt, welche für jeden der beiden Körper seiner Bewegung relativ gegen den anderen entgegengerichtet und proportional ist dem gesamten Normaldruck, mit dem die Körper gegeneinander gepreßt werden. Der Proportionalitätsfaktor heißt *Reibungskoeffizient* (oder, genauer gesagt, Reibungskoeffizient der Bewegung). Dieser wird als Materialkonstante oder richtiger als eine

*) Zur weiteren Orientierung verweisen wir auf das gerade in Reibungsfragen sehr reichhaltige Lehrbuch von J. Perry, *Applied Mechanics*, New York 1898, (deutsch von R. Schick, Leipzig 1908) hin, das wir für diesen und den vorigen Paragraph mehrfach benutzt haben. Einen lehrreichen Bericht über die Gesamtliteratur der Reibung verdankt man F. Masi: *Le nuove vedute nelle ricerche teoriche ed sperimentali sull' attrito*. Bologna bei Zanichelli 1897. Ferner: J. H. Jellett: *Theory of friction*, deutsch von J. Lüroth und A. Schepp, Leipzig 1890. Siehe auch: *Encyclopädie der math. Wissenschaften*, IV 10 (R. v. Mises), p. 189 ff.

sowohl für das Material wie für die Oberflächenbeschaffenheit der beiden Körper charakteristische Konstante angesehen. Von der Geschwindigkeit des Gleitens soll also die Reibung und der Reibungskoeffizient unabhängig sein, desgl. von der Größe der Berührungsfläche oder, was bei gleichem Gesamtdruck auf dasselbe herauskommt, von der Größe des spezifischen Druckes, des Druckes auf die Flächeneinheit der Berührungsfläche. In Formeln heißt das Coulombsche Reibungsgesetz, wenn man mit μ den Reibungskoeffizienten, mit N den gesamten Normaldruck, mit W die Größe des Reibungswiderstandes bezeichnet:

$$W = \mu N.$$

Wir wollen diese Aussage zunächst dahin beschränken, daß sie nur für die *trockene Reibung*, nicht für die Reibung bei Anwesenheit eines Schmiermittels gelte. Ferner haben wir an den bekannten Unterschied zwischen der Reibung der Bewegung und der der Ruhe (dynamische und statische Reibung) zu erinnern. Wir erläutern die Reibung der Ruhe folgendermaßen:

Wenn die treibende Kraft, welche die Bewegung des Versuchskörpers gegen die Unterlage, oder die relative Bewegung beider bewirken soll, nicht ausreicht um die Reibung zu überwinden, werden wir der Reibung nur die Größe der treibenden Kraft selbst, der sie das Gleichgewicht hält, zuschreiben. Dies gilt solange, bis die treibende Kraft einen Grenzwert überschreitet, bei dem Bewegung eintritt und der sich wieder proportional dem Normaldrucke N erweist. Der Proportionalitätsfaktor möge mit μ_0 bezeichnet werden und heiße *Reibungskoeffizient der Ruhe*. Das Reibungsgesetz für die Ruhe kann man daher in der Gleichung ausdrücken;

$$W \leq \mu_0 N.$$

Der Reibungskoeffizient der Ruhe ist meist beträchtlich größer als der der Bewegung. Diesen Umstand sowie das Reibungsgesetz überhaupt veranschaulicht ein schönes Experiment, welches G. Hermann*) angegeben hat und welches jeder ohne weiteres wiederholen kann.

Man lege einen Stock auf seine beiden, in gleicher Höhe ausgestreckten Zeigefinger. Darauf nähere man die Finger einander. Auf welchem Finger wird der Stock zu gleiten beginnen? Auf demjenigen, der weiter von dem Schwerpunkt des Stockes absteht; denn die Normaldrucke N_1 , N_2 , mit denen der Stock auf beiden Fingern aufliegt, sind nach dem Hebelgesetze für jeden Finger proportional dem Abstand des

*) Der Reibungswinkel, Festschrift zum Jubiläum der Univ. Würzburg, 1882.

Schwerpunktes von dem anderen Finger; bei dem weiter abstehenden Finger ist also der Normaldruck der kleinere; nach dem Reibungsgesetz ist hier auch die Reibung, welche dem Gleiten entgegenwirkt, kleiner wie bei dem anderen Finger; hier muß also die Gleitung beginnen.

Der Stock gleitet nun auf diesem Finger, nicht nur bis der Abstand dieses Fingers vom Schwerpunkt des Stockes gleich dem des anderen Fingers geworden ist, sondern noch etwas länger, wegen $\mu_0 > \mu$. Erst wenn sich die Schwerpunktsabstände der beiden Finger verhalten wie $\mu : \mu_0$ tritt ein Wechsel der Bewegung ein; der Stock ruht jetzt auf demjenigen Finger, auf dem er vorher glitt und beginnt auf dem anderen zu gleiten. Denn die Normaldrücke N auf beiden Fingern verhalten sich umgekehrt wie die Schwerpunktsabstände, also in dem genannten Augenblicke wie $\mu_0 : \mu$; die Reibung der Bewegung an dem einen Finger wird dann gleich der Reibung der Ruhe an dem anderen und, wenn das Gleiten in dem bisherigen Sinne andauern würde, sogar größer als diese, was offenbar widersinnig ist. Dieses Spiel wird sich fortgesetzt wiederholen, wobei der Schwerpunktsabstand desjenigen Fingers, auf dem der Stock gleitet, sich jedesmal bis zum $\frac{\mu}{\mu_0}$ ten Teile des Schwerpunktsabstandes des anderen Fingers vermindert. Das Resultat ist, daß die Schwerpunktsabstände beider Finger sich wechselweise verkleinern und daß, wenn die Finger zusammengebracht sind, der Stock von ihnen in seinem Schwerpunkte unterstützt wird, also frei schwebt!

Außer der Veranschaulichung der Reibungsgesetze gestattet das Experiment eine Messung des Verhältnisses $\mu_0 : \mu$. Es genügt hierzu, einige Umkehrpunkte der Bewegung auf dem Stocke zu markieren und ihre Abstände von dem Schwerpunkt zu messen. Das Verhältnis der Abstände zweier auf einander folgender Umkehrpunkte liefert das gesuchte Verhältnis der Reibungskoeffizienten. Die Gesamtheit der Umkehrpunkte bildet auf beiden Seiten die Punktfolge einer geometrischen Reihe. Wenn der Stock nicht zu kurz ist, wird die Messung verhältnismäßig genau.

Die Verschiedenheit der Werte von μ_0 und μ legt die Vermutung nahe, daß ein stetiger Übergang zwischen dem zur Gleitgeschwindigkeit Null gehörigen Werte μ_0 und dem zu merklich größeren Geschwindigkeiten gehörigen Werte μ stattfinden möge. Diese Vermutung wird durch Versuche von Jenkin und Ewing*) bestätigt. Bei Materialien

*) London Philos. Transactions Bd. 167 (1877), S. 509.

mit erheblich verschiedenen Reibungskoeffizienten μ_0 und μ konnte der stetige Übergang in der That nachgewiesen werden.

Wenn wir also mit Coulomb die Unabhängigkeit des Reibungskoeffizienten von der Geschwindigkeit behaupten wollen, müssen wir hierbei zunächst das Gebiet sehr geringer Geschwindigkeiten ausschliessen. Wie bewährt sich nun diese Unabhängigkeit bei größeren Geschwindigkeiten?

Die alten Versuche des General Morin, die in den Jahren 1831—1833 in Metz angestellt wurden und die ein Geschwindigkeitsintervall bis $4 \frac{\text{m}}{\text{sec}}$ umfassen, schienen die Unabhängigkeit zu bestätigen. Die Morinschen Versuchsergebnisse bilden noch heute den eisernen Bestand der Zahlenangaben über Reibungskoeffizienten in den technischen Handbüchern und den Lehrbüchern der Experimentalphysik. Eine große Zuverlässigkeit wird ihnen aber kaum zugeschrieben werden können, schon deshalb nicht, weil nach dem im vorigen Paragraph Gesagten solche Zahlenangaben in hohem Mafse von den Nebenumständen des Experimentes abhängen.*)

Das Verhalten des Reibungskoeffizienten bei höherer Gleitgeschwindigkeit blieb jedenfalls eine offene Frage, die erst durch die Entwicklung des Eisenbahnwesens und der Bremsvorrichtungen aktuell wurde. Zwischen Bremsklotz und Radreifen haben wir eine richtige gleitende Reibung ohne Schmiermittel, während die Reibung zwischen Rad und Schiene, wenigstens beabsichtigtermassen und in der Regel, rollende Reibung ist und nur in dem Ausnahmefalle gleitende Reibung wird, wo die Räder auf den Schienen schleifen. Über die Reibung zwischen Bremsklotz und Rad liegen vor allem Versuche von *Douglas Galton****) vor, welche im größten Mafsstabe mit Unterstützung der Firma Westinghouse auf verschiedenen englischen Linien ausgeführt wurden. Ein Versuchswagen von Galton enthielt eine ganze Reihe von Tachometern und Dynamometern. Die Tachometer lieferten die Umfangsgeschwindigkeit der Räder und die Fortbewegungsgeschwindigkeit des Wagens. Die Gleitgeschwindigkeit zwischen Rad und Bremsklotz ist gleich der ersten dieser Geschwindigkeit, die eventuelle Gleitgeschwindigkeit zwischen Rad und Schiene gleich der Differenz beider. Die Dynamometer maßen 1) den Bremsdruck, mit dem der Bremsklotz an das Rad geprefst wird, also diejenige Kraft, die für die Reibung zwischen Bremse und Rad als Normaldruck N wirkt; 2) den Reibungswiderstand W

*) Über neuere Versuche vgl. Enc. d. math. Wiss. (I. c.) p. 197 ff.

**) Institution of Mechanical Engineers Proceedings 1878, 1879, s. insbes. 1879, S. 172 oder Engineering 1879, S. 371 oder Reports of the British Association (Dublin) 1878.

zwischen Bremse und Rad; 3) den Widerstand gegen die Vorwärtsbewegung des Zuges pro Achse, der sich aus Luftwiderstand, rollender Reibung an den Schienen u. s. w. zusammensetzt, der aber, wenn ein Gleiten auf den Schienen Platz greift, im wesentlichen den Reibungswiderstand W' dieses Gleitens darstellt. Alle diese Tacho- und Dynamometer arbeiteten selbstregistrierend und lieferten somit die fraglichen Geschwindigkeiten und Kräfte in ihrer zeitlichen Veränderlichkeit. Auf die sehr interessanten Diagramme dieser Größen, die so erhalten wurden, kann hier nur hingewiesen werden. Wir müssen uns auf die aus ihnen zu ziehenden Folgerungen betr. die Veränderlichkeit des Reibungskoeffizienten beschränken. Der Koeffizient der Reibung zwischen Bremsklotz und Rad ergibt sich durch Division aus den gemessenen Kräften W und N , während der Koeffizient der Reibung zwischen Rad und Schiene aus der ebenfalls gemessenen Reibung W' und dem auf das einzelne Rad entfallenden Teil des Wagengewichtes G folgt.

Natürlich zeigten die zu gleichen Gleitgeschwindigkeiten bei verschiedenen Versuchen gehörenden Reibungskoeffizienten unter sich keine sehr weitgehende Übereinstimmung; ihre Größe hing sowohl vom Wetter und der dadurch bedingten Feuchtigkeit der gleitenden Oberflächen, wie von deren Reinheit, wie auch namentlich von der Bremsdauer ab, durch welche offenbar eine Steigerung der Temperatur und damit eine Änderung der Oberflächenbeschaffenheit bewirkt wird. Z. B. kam es vor, daß nachdem der Bremsdruck 20 Sekunden gewirkt hatte, der Reibungskoeffizient auf die Hälfte seines ursprünglichen Wertes zurückgegangen war. Trotzdem zeigt das Mittel der erhaltenen Reibungskoeffizienten aus sehr vielen (bis 100) Versuchen eine deutliche Gesetzmäßigkeit, nämlich eine *beständige Abnahme des Reibungskoeffizienten mit wachsender Geschwindigkeit*. Fig. 72

gibt den Koeffizienten der Reibung zwischen Bremsklotz und Rad (Bremsklotz aus Gufseisen, Radreifen aus Stahl), und zwar in der ausgezogenen Linie den Mittelwert der Beobachtungen, in den punktierten die bei jeder Geschwindigkeit beobachteten Größt- und Kleinstwerte. Der ganze Streifen zwischen diesen Grenzlinien ist mit Beobachtungspunkten

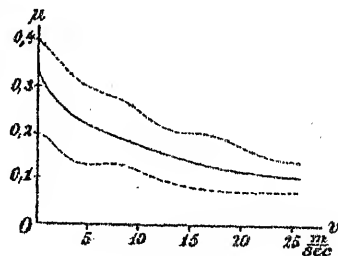


Fig. 72.

erfüllt zu denken, die sich nach der mittleren Linie hin verdichten. Man erkennt zunächst wieder den Unterschied zwischen dem Reibungskoeffizienten der Ruhe und dem bei beträchtlicher Bewegung. Weiter aber zeigt die Figur, daß der Reibungskoeffizient bei der Geschwindigkeit 60 km/Stunde

= 16,7 m/sec. = mittlerer Schnellzugsgeschwindigkeit weniger als die Hälfte, bei 100 km/Stunde = 28 m/sec. = höchster zur Zeit in Deutschland zulässiger Fahrgeschwindigkeit nurmehr etwa ein Drittel des Reibungskoeffizienten der Ruhe (0,33) beträgt. Natürlich ließe sich die Abhängigkeit zwischen μ und v unschwer auch durch eine oder die andere Formel ausdrücken. Wir sehen hiervon sowie von der Angabe von Zahlenwerten ab, weil die Figur alles wiedergibt, was ihrem Genauigkeitsgrade nach aus den Beobachtungen zu schließen ist und weil jede zur Darstellung der Beobachtungen benützte Formel in hohem Maße willkürlich wäre. — Über den Koeffizienten der gleitenden Reibung zwischen Rad und Schiene geben die Galtonschen Versuche einen minder sicheren Aufschluß; soviel ist jedoch aus ihnen zweifellos zu erkennen, daß auch dieser Koeffizient mit wachsender Geschwindigkeit von seinem Größtwerte bei kleiner Geschwindigkeit kontinuierlich abnimmt.

Ältere französische sowie neuere in Deutschland angestellte Versuche*) lieferten im wesentlichen das gleiche Ergebnis.

Übrigens aber ist zu beachten, daß die Galton'schen Versuche sich auf ein sehr ausgedehntes Geschwindigkeitsintervall beziehen. Bei mäßig veränderlicher Geschwindigkeit ist auch die Veränderlichkeit des Reibungskoeffizienten nur gering; man hat z. B. für $v = 2$ bis 6 m/sec. nach der Kurve der Galtonschen Mittelwerte etwa $\mu = 0,27$ bis 0,23. Diese Unterschiede sind angesichts der allgemeinen Unsicherheit der Reibungsziffern unbedenklich zu vernachlässigen. Die Coulombsche Annahme eines von der Geschwindigkeit unabhängigen Reibungskoeffizienten wird hierdurch für ein *mäßiges* Geschwindigkeitsintervall in erster Annäherung bestätigt. Bei unserer Anwendung auf den Kreisel, bei dem Geschwindigkeiten von der Ordnung der Schnellzugsgeschwindigkeiten nicht in Betracht kommen, werden wir hiernach den Reibungskoeffizienten mit Coulomb konstant setzen dürfen.

Auch die in dem Coulombschen Gesetz ausgesprochene Unabhängigkeit des Reibungskoeffizienten von der Größe der Berührungsfläche bedarf der experimentellen Nachprüfung. Hiernach müßte bei der Bewegung eines Prismas von 10 cm² Grundfläche und 4 cm Höhe auf einer ebenen Unterlage dieselbe Reibung zu überwinden sein, wie bei der Bewegung eines Prismas von 20 cm² Grundfläche und 2 cm Höhe, weil, gleiches Material vorausgesetzt, der Gesamtnormaldruck gegen die Unterlage, nämlich das Gewicht des Prismas, beidmal gleich

*) Vgl. Organ der Fortschr. des Eisenbahnwesens 1889, S. 114. Der Bremsklotz bestand hierbei aus Stahlguß. Die Versuche wurden nicht auf der Strecke, sondern in einer Werkstatt angestellt. S. weiter: Mitteilungen über Forschungsarbeiten, herausg. vom V. d. I. 1903, p. 1083.

ist, während sich die Normaldrücke pro Flächeneinheit in beiden Fällen wie 2 : 1 verhalten. Es scheint*), daß sich diese Folgerung in der Erfahrung gut bestätigt, sofern nicht durch sehr starke spezifische Pressungen merkliche Deformationen der Unterlage hervorgerufen werden. —

Bekanntlich ist auch der Vorgang des Abrollens zweier Oberflächen aufeinander, der sich (scheinbar) ohne Gleitung vollzieht, wenn auch in geringerem Grade mit Energieverlusten verbunden. Das Gesetz der *rollenden Reibung*, welches man üblicher Weise bei der Berechnung dieser Energieverluste zu Grunde legt, wurde ebenfalls von *Coulomb* aufgestellt. Hierbei ist es zweckmäßig, nicht von einer *reibenden Einzelkraft*, wie bei der Gleitung zu sprechen, sondern von einem *Reibungsmomente*, welches von dem zur Abrollung aufgewandten Drehmoment in jedem Augenblicke zu überwinden ist. Bezeichnet wiederum N den gesamten Normaldruck an der Berührungsstelle zwischen der Unterlage und der „Rolle“, M das Reibungsmoment, so setzt man

$$M = \nu N.$$

ν heißt dabei *Koeffizient der rollenden Reibung*; wie die Gleichung zeigt, ist er keine reine Zahl wie der Koeffizient der gleitenden Reibung, sondern von der Dimension einer Länge. Auch dieser Koeffizient wird als Material- bzw. als Oberflächenkonstante angesehen. Will man M durch eine in der Oberfläche thätige reibende Einzelkraft W ersetzen, so hat man die letztere gleich M/r zu setzen, wenn r den Radius der Rolle oder bei nicht kreisförmigem Umriss derselben den Krümmungsradius an der betr. Stelle der Umrisslinie bedeutet; diese Einzelkraft W ist also dem Normaldruck direkt und dem Radius umgekehrt proportional.

Über den Mechanismus der rollenden Reibung giebt eine schöne Arbeit von O. Reynolds**) einigen Aufschluß. Reynolds weist nach, daß mit der Abrollung infolge elastischer Deformationen stets eine gewisse Gleitung verbunden ist.

Nimmt man zur Vereinfachung der Anschauung an, daß die Unterlage wesentlich weicher ist, wie die Rolle (Unterlage aus Kautschuck, Rolle aus Eisen), so kann man von der Deformation der Rolle absehen und hat nur die der Unterlage zu betrachten. Letztere wird aus einer muldenförmigen Einsenkung bestehen, so zwar daß in der Mitte der Einsenkung die Unterlage gedehnt, nach den Seiten hin aufgestaucht

*) Perry l. c. pag. 67.

**) On rolling Friction, London Philos. Transactions Vol. 186, Part I (1876) und Ges. Werke Bd. I, S. 110.

und zusammengepreßt ist. Die Berührung findet alsdann nicht mehr in einem geometrischen Punkt statt, sondern in der Oberfläche der Mulde, deren Mittelpunkt wir als mittleren Berührungspunkt (P) be-

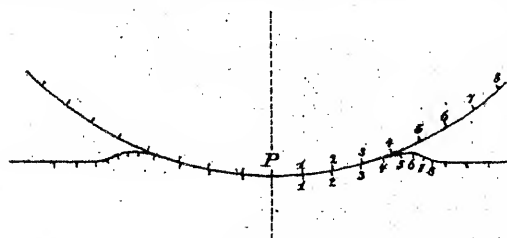


Fig. 73.

zeichnen. In der beistehenden Figur sind eine Anzahl von Punkten auf Rolle und Unterlage markiert. Die Punkte auf der Rolle sind äquidistant, die auf der Unterlage waren es vor der Deformation, sie zeigen also in ihren wechselnden Ab-

ständen schematisch den Sinn der eingetretenen Formänderung an. Die mit gleichen Ziffern versehenen Punkte sind bei fortschreitendem Abrollungsprozeß bestimmt, als mittlere Berührungspunkte der Reihe nach mit einander zusammenzufallen, was durch die mit dem Fortschreiten der Rolle verbundene Dehnung der Unterlage an der mittleren Berührungsstelle ermöglicht wird. In dem augenblicklichen Stadium fallen diese Punkte aber nicht zusammen. Es muß daher beispielsweise der Punkt 4 von dem augenblicklichen Stadium bis zu demjenigen, wo er zum mittleren Berührungspunkte geworden ist, um dasjenige Stückchen auf dem Rollenumfange entlang gleiten, um welches die beiden Punkte 4 in der Figur abstehen. Das gleiche gilt für jeden Punkt der Berührungsfläche. In dieser findet also in der That eine gewisse gleitende Reibung statt.

Der gesamte Energieverlust der rollenden Reibung wird sich zum Teil aus dem mit dieser gleitenden Reibung verbundenen Energieverlust, zum Teil aus der zur elastischen Deformation erforderlichen Arbeit zusammensetzen, insoweit nämlich die letztere in nicht umkehrbarer Form auftritt.

Dafs die in Fig. 73 dargelegte Vorstellung zutreffend ist, konnte Reynolds folgendermaßen experimentell nachweisen. Man bemerkt, dafs unter den oben vorausgesetzten Verhältnissen die Rolle ihren Umfang nicht auf der natürlichen Oberfläche der Unterlage, sondern auf der bei P gedehnten abwickelt. Mißt man den Weg, den die Rolle nach einer Umdrehung zurückgelegt hat, auf der in ihre natürlichen Längenverhältnisse zurückgekehrten Unterlage, so wird sich derselbe etwas kürzer ergeben müssen als der Umfang der Rolle. Dies hat Reynolds in der That experimentell nachgewiesen für den Fall, dafs die Rolle härter ist wie die Unterlage. Das umgekehrte muß stattfinden und findet nach Reynolds statt, wenn die Unterlage erheblich härter ist

als die Rolle. Sind beide aus gleichem Material, so ist der auf der Unterlage gemessene Weg wieder etwas kürzer wie der Umfang der Rolle, wovon die obige Überlegung bei näherem Eingehen ebenfalls Rechenschaft ablegen würde.

Bis zur genauen Messung der GröÙe des Reibungswiderstandes und zur Nachprüfung des Coulombschen Ansatzes ist die Reynolds'sche Untersuchung nicht durchgeführt. DaÙ dieser einfache Ansatz der Wirklichkeit sehr genau entspricht, ist bei der komplizierten Natur des Vorganges nicht gerade wahrscheinlich. —

Neben der gleitenden und rollenden Reibung spricht man drittens noch von der *bohrenden Reibung*, und zwar da, wo sich auf einem Körper ein anderer um die Normale im Berührungspunkte beider dreht. Da in diesem Falle die Berührung als punktförmig und der Berührungspunkt als Punkt der Drehaxe vorausgesetzt wird, findet theoretisch ein Gleiten beider Körper gegeneinander nicht statt. Dieser Umstand hat zur Einführung der besonderen Bezeichnung „bohrende Reibung“ Veranlassung gegeben. Indessen führt sich der Vorgang sofort auf den der gleitenden Reibung zurück, wenn man nur eine etwas ausgedehnte Berührung der Körper annimmt. Man kann dann von einem mittleren Radius a der Berührungsfläche sprechen und wird die rings um die Drehaxe verteilten Kräfte der gleitenden Reibung auf diesen mittleren Abstand a reduzieren dürfen. Sie setzen sich offenbar zu einem Drehmoment um die Normale zur Berührungsfläche zusammen, dessen GröÙe sich aus dem Gesetz der gleitenden Reibung berechnet zu

$$M = \mu' N, \quad \mu' = \mu a.$$

Der Proportionalitätsfaktor μ' kann als *Koeffizient der bohrenden Reibung* bezeichnet werden, er hat die Dimension einer Länge und hängt außer von dem Material und der Oberflächenbeschaffenheit auch von der Ausdehnung der Berührungsfläche ab. Natürlich soll durch die Gleichung $\mu' = \mu a$ nicht behauptet werden, daÙ sich der Koeffizient der bohrenden Reibung aus dem der gleitenden Reibung vorausbestimmen lieÙe, wenn man die GröÙe der Berührungsfläche messen könnte. Vielmehr soll diese Gleichung nur einen Anhalt für die Bedeutung des Koeffizienten μ' und für das ungefähre GröÙenverhältnis der bohrenden und gleitenden Reibung liefern, einen Anhalt, der uns im nächsten Paragraph von Nutzen sein wird.

Ausdrücklich haben wir uns in diesem Bericht auf die *trockene Reibung* beschränkt, trotzdem ja die Reibung unter Anwendung von *Schmiermitteln* für die Praxis das weit überwiegende Interesse hat. Man ist heutzutage zu der Einsicht gekommen, daÙ die letztere ganz anderen Gesetzen gehorcht, daÙ sie nämlich auf den Gesetzen der inneren

Reibung zäher Flüssigkeiten beruht, während die ältere technische Litteratur sie nach dem Coulombschen Schema der trockenen Reibung behandelt. Wir können heute (mit Petroff und Reynolds) von einer *hydrodynamischen Theorie der Schmierung* sprechen, einer Theorie, die durch rationell angestellte Versuche soweit bestätigt wird, als man es nach der Schwierigkeit des Gegenstandes erwarten kann*). Das wirkliche physikalische Verständnis der Schmiermittelreibung ist auf diesem Wege wesentlich gefördert. Wird es möglich sein, so möchten wir zum Schluss fragen, auch die trockene Reibung unserem physikalischen Verständnis näher zu bringen, indem wir die zwischen den reibenden Oberflächen verbleibende Luftschicht als eine Art Schmiermittel auffassen und auf sie die Reibungsgesetze der kinetischen Gastheorie anwenden? und ferner: Wieweit ist mit Reibung stets auch Abreibung der Oberflächen verbunden?

§ 3. Qualitatives über die gleitende und bohrende Reibung beim Kreisel.

Um den Einfluss der Reibung beim Kreisel mit festem Stützpunkte zu studieren, haben wir zunächst zuzusehen, unter welchen Umständen hier die Reibung zustande kommt. Das Bild, welches wir uns von diesen Umständen machen werden, ist freilich ein sehr schematisches und idealisiertes und dürfte von Fall zu Fall je nach den besonderen Verhältnissen der jedesmaligen Vorrichtung erheblich von der Wirklichkeit abweichen.

Betrachten wir z. B. die beiden Apparate, welche pag. 1 und 2 abgebildet sind. Wenn wir von der Reibung ganz absehen dürften, würde die Bewegung beider Apparate, sofern wir bei Nr. 2 die Masse der Ringe gegenüber der Masse des inneren Schwungkörpers vernachlässigen, nach genau denselben Gesetzen erfolgen. In Hinsicht auf die Reibung aber verhalten sie sich ganz verschieden.

Bei dem Apparat von pag. 2 treten Reibungskräfte in den Punkten der drei Lager auf, welche die Axe des äußeren, des inneren Ringes und des Schwungrades tragen. Wir haben es hier im Sinne des vorigen Paragraphen mit Flüssigkeitsreibung zu thun, wenn die Lager hinreichend geschmiert sind. Jedenfalls wird die Reibungswirkung in einem Drehmomente bestehen, welches um jede der drei Axen der augenblicklichen Rotation entgegarbeitet. Da die Bewegung um jene drei Axen gerade

*) Vgl. hierzu den oben zit. Bericht von Masi. Wir verweisen ferner auf die ausgezeichneten Versuche von R. Stribeck: Die wesentlichen Eigenschaften der Gleit- und Rollenlager. Ztschr. des Vereins deutscher Ingenieure 1902, Nr. 36, 38 und 39. Für die Theorie s. A. Sommerfeld: Ztschr. f. Math. u. Phys. 50 (1904) S. 97, sowie Enc. d. math. Wiss. IV, 10, p. 297.

durch die Eulerschen Winkel ψ , ϑ , φ gegeben wird, so würde in den Lagrangeschen Gleichungen für diese Winkel je ein Zusatzglied auftreten, welches das Reibungsmoment für die fragliche Axe bedeutet.

Wir gedenken darauf nicht weiter einzugehen, sondern beschränken uns auf das Modell von pag. 1. Hier müssen wir zunächst die Gestalt des unteren Endes der Figurenaxe und die Gestalt der Pfanne, welche jene trägt, ins Auge fassen. Wir wollen annehmen, die Figurenaxe sei unten *kugelförmig* abgerundet und die Pfannenoberfläche sei ein *Kreis-kegel*; die Oberflächen seien trocken und nicht elastisch nachgiebig.

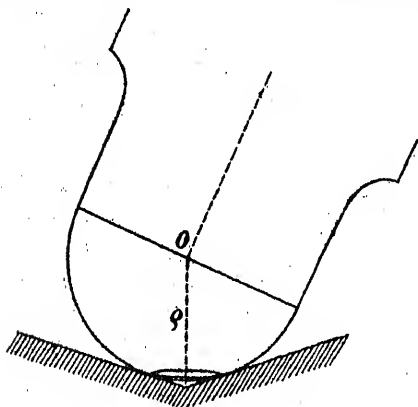


Fig. 74a.

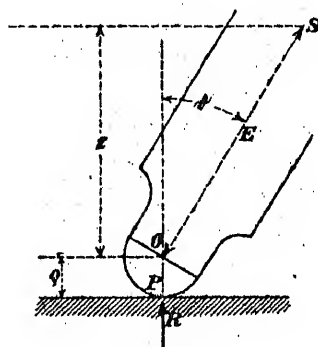


Fig. 74b.

Die Berührung zwischen Kugel und Kegel findet dann allemal in einem festen horizontalen Kreise statt. Die Kugel verschiebt sich bei allen Bewegungen der Figurenaxe in sich. Ihr Mittelpunkt bleibt also im Raume genau fest. *In diesem Mittelpunkte haben wir den als ruhend vorausgesetzten Punkt O des Kreisels vor uns.*

In dem Modell von pag. 1 ist der Kegel, der die Pfanne begrenzt, sehr flach; für die theoretische Berechnung der Reibung wird es bequem ja sogar unumgänglich sein, ihn als absolut flach vorzusetzen, also den Kegel in eine Ebene ausarten zu lassen. Der kleine Kreis, in dem die Kugel den flachen Kegel berühren würde, schrumpft dann in einen Punkt zusammen, der stets genau senkrecht unter dem Kugelmittelpunkt liegt. Der Begriff „Stützpunkt“ zerlegt sich so in zwei Begriffe: *Fester Punkt O = Mittelpunkt der Kugel und Berührungspunkt P = Grenze des eben genannten kleinen Berührungskreises.*

Freilich dürfen wir uns nicht verhehlen, daß wir uns auf diese Weise von den wirklichen Bedingungen unseres Problems entscheidend entfernen, daß wir *nach* dem Grenzübergange nicht mehr den Kreisel mit festem Punkte sondern genau genommen den auf der Unterlage

frei beweglichen Kreisel vor uns haben und daß die Befestigung des Punktes O in dem Maße in Fortfall kommt, als wir den Kegel flacher werden lassen. Es geht hier wie so oft in den Anwendungen, daß ein Grenzübergang mathematisch bequem aber physikalisch widersinnig ist (man denke an den Übergang von molekularen zu unendlich kleinen Dimensionen in der gesamten theoretischen Physik) und daß man nach den Bedingungen der Aufgabe nur *bis in die Nähe der Grenze*, nicht *bis zur Grenze selbst* gehen dürfte. In allen solchen Fällen wird die stillschweigende Voraussetzung gemacht, daß die mathematische Behandlung des Grenzfalles nicht wesentlich von dem Falle der Wirklichkeit abweicht, eine Voraussetzung, die durch die Resultate der Behandlung in der Regel bestätigt wird. Die entsprechende Voraussetzung wollen wir hier ausdrücklich hervorheben: Wir nehmen an, daß seitliche Bewegungen des Punktes O durch geeignete mechanische Vorrichtungen an der Unterlage ausgeschlossen werden, daß wir aber im Übrigen die Reibungswirkung ohne erheblichen Fehler so berechnen dürfen, als ob die Unterlage eine Ebene wäre.

Der Übergang von dem ursprünglichen *Berührungskreise* zu dem nunmehrigen *Berührungspunkte* ist deshalb geboten, weil wir sonst in endlose Weiterungen betr. die elastischen Deformationen an der Berührungsstelle verfallen würden. Wollten wir nämlich mit dem *Berührungskreise* operieren, so müßten wir, um die Reibung bestimmen zu können, zunächst feststellen, wie sich der Gegendruck der Pfanne auf den Kreisel über den Umfang des Berührungskreises verteilt. Dies ist aber eine der vielen und wichtigen Fragen, die vom Standpunkte der Mechanik starrer Körper unbestimmt bleiben und zu deren Beantwortung die Elastizitätstheorie herangezogen werden müßte. Allgemein lassen sich bekanntlich, wo es sich um die Lagerung eines Körpers handelt, nur sechs Auflagerunbekannte aus den sechs Gleichgewichtsbedingungen der gewöhnlichen Statik im Raume bestimmen. Kommen deren mehr vor, so bleiben die übrigen *statisch unbestimmt*. Bei unserem *Berührungskreise* haben wir aber unendlich viele Auflagerunbekannte, weil der Auflagerdruck in jedem Elemente unseres Berührungskreises nach Größe und Richtung unbekannt ist. Die Frage gehört also in das Gebiet der Elastizität. Müssen wir aber erst einmal die elastischen Deformationen in Rechnung setzen, so müssen wir auch berücksichtigen, daß der *Berührungskreis* wegen der elastischen Abplattung der Oberflächen thatsächlich in eine *Berührungsfläche* übergehen wird. Die Größe dieser Fläche und die Formänderungen unserer Kegel- und Kugeloberfläche müßten auf elastischem Wege ermittelt werden. Erst, wenn dies geschehen, könnten wir die Verteilung des

Gegendruckes und die Größe der Reibung angeben. Die außerordentlichen Schwierigkeiten, welche sich hieraus ergeben, umgehen wir eben durch unsere Annahme einer absolut flachen Pfanne und einer punktförmigen Berührung.

Unter dieser Annahme ergibt sich der Gegendruck der Pfanne oder die Reaktion R derselben in vertikaler, d. h. zur Pfanne normalen Richtung durch die einfache Betrachtung, die wir pag. 515 für den auf der Horizontalebene beweglichen Kreisel anstellten. Aus dem Impulssatze folgt nämlich hier wie dort

$$(1) \quad R = M(g + z''),$$

unter z die vertikale Koordinate des Schwerpunktes in dem vom Bezugspunkte O auslaufenden festen xyz -Koordinatensystem verstanden (vgl. Fig. 74b).

Bezüglich des Vorzeichens von R ist Folgendes zu beachten: Die Pfanne kann vermöge ihrer Festigkeit zwar, wenn es nötig ist, einen außerordentlich hohen *positiven* Gegendruck hergeben, (unter positiv die Richtung von unten nach oben verstanden), aber nicht den geringsten *negativen*. Sobald sich ein solcher im Verlauf einer bestimmten Bewegung aus (1) berechnet, würde die Pfanne nicht ausreichen, um die Ruhe des Punktes O zu sichern: der Kreisel würde bei verschwindendem R die Pfanne verlassen und sein unteres Ende in die Höhe schnellen. Von nun ab bewegt er sich nicht mehr wie der Kreisel mit festem Stützpunkt, sondern beschreibt eine Poinsofbewegung im freien Raume um seinen Schwerpunkt, während sich der Schwerpunkt selbst den Fallgesetzen gemäß bewegt. Wir wollen solche Bewegungen von der Betrachtung ausschließen, also annehmen, daß dauernd

$$g + z'' > 0$$

ist. Es steht mit dieser Annahme im Einklang, wenn wir späterhin sogar voraussetzen werden, daß die Schwerpunktsbeschleunigung z'' dauernd sehr klein ist gegen die Fallbeschleunigung g , so daß wir den Gegendruck R auf seinen „statischen“ Bestandteil

$$(2) \quad R = Mg = \text{dem Kreiselgewichte}$$

reduzieren und von dem „dynamischen Bestandteil“ Mz'' absehen können. Dies ist eine Vernachlässigung (Vernachlässigung I), die wir im Interesse der Durchführbarkeit des Reibungsproblems machen; die Gültigkeit unserer Resultate wird dadurch auf eine Klasse von Bewegungen beschränkt, die wir als „Präcessions-ähnliche“ bezeichnen können. (Bei der regulären Präcession ist ja $z = \text{const.}$, also $z'' = 0$; Präcessionsähnlich kann daher eine Bewegung genannt werden, wenn z'' niemals von Null sehr verschiedene Werte annimmt.)

Zugleich mit R ist auch die Reibung im Berührungspunkte P bekannt. Wir unterscheiden dabei zunächst gleitende und bohrende Reibung, bemerken aber, dass die gesonderte Berechnung beider zu Bedenken Anlass gibt, die im § 6 besprochen werden sollen. Für das Folgende kommen diese Bedenken nicht in Betracht, da, wie wir sehen werden, bei einigermaßen beträchtlicher Neigung der Figurenaxe die bohrende Reibung gegenüber der gleitenden Reibung vernachlässigt werden kann.

Die gleitende Reibung ist eine im Berührungspunkte P angreifende Einzelkraft von der Grösse

$$(3) \quad W = \mu R,$$

deren Richtung horizontal ist und, ebenso wie die Bewegungsrichtung von P , auf der augenblicklichen Rotationsaxe OR senkrecht steht (vgl. Fig. 75). Für den Bezugspunkt O ergibt sich hieraus eine Drehkraft von der Grösse

$$(4) \quad M_1 = \rho \mu R,$$

wo ρ den Hebelarm von W in Bezug auf O , d. i. den Radius OP der begrenzenden Kugel bedeutet. Die Axe dieser Drehkraft stimmt mit der Richtung der Horizontal Komponente des Drehungsvektors überein.

Die bohrende Reibung berechnen wir durch ihr Moment M_2 , welches die Vertikale OP zur Axe hat und dem Sinne

nach der Vertikalkomponente des Drehungsvektors entgegengesetzt ist. Der Grösse nach ist (vgl. den vorigen Paragraph)

$$(5) \quad M_2 = \mu' R = \mu a R.$$

Wir wünschen uns ein Urteil darüber zu bilden, wann der eine und wann der andere Reibungseinfluss überwiegen wird. Zu dem Zwecke berechnen wir die zugehörigen Arbeitsverluste $d\mathcal{A}_1$ und $d\mathcal{A}_2$ während eines Zeitintervalles dt . Bedeutet Ω die Grösse der augenblicklichen Rotationsgeschwindigkeit, α den Winkel zwischen der Vertikalen und dem Rotationsvektor OR , also $\Omega \sin \alpha$ die Horizontal-, $\Omega \cos \alpha$ die Vertikalkomponente des Drehungsvektors, so wird

$$(6) \quad d\mathcal{A}_1 = -M_1 \Omega \sin \alpha dt, \quad d\mathcal{A}_2 = -M_2 \Omega \cos \alpha dt$$

und

$$d\mathcal{A}_1 : d\mathcal{A}_2 = \rho \sin \alpha : a \cos \alpha = \rho \operatorname{tg} \alpha : a.$$

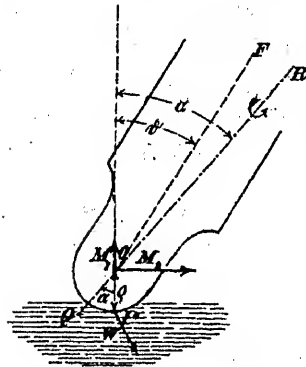


Fig. 75.

Die GröÙe α , welche im vorigen Paragraph als mittlerer Radius der Berührungsfäche gedeutet wurde, können wir entsprechend der Entstehungsweise unseres Berührungspunktes P aus dem ursprünglichen Berührungskreise als Radius dieses letzteren ansprechen. Die GröÙe $\varrho \operatorname{tg} \alpha$ andererseits bedeutet (vgl. Fig. 75) den Abstand des Berührungspunktes P von dem Durchstoßungspunkte Q der augenblicklichen Rotationsaxe mit der horizontalen Pfannenoberfläche. Unsere vorstehende Proportion besagt daher, daß die Arbeit der gleitenden Reibung kleiner oder größer wie die der bohrenden Reibung ist, je nachdem die augenblickliche Rotationsaxe den Berührungskreis durchsetzt oder nicht. Lassen wir den Berührungskreis nahezu in einen Punkt zusammenschrumpfen, so folgt, daß nur bei nahezu vertikaler Lage der Rotationsaxe die bohrende Reibung neben der gleitenden in Betracht kommt, daß dagegen bei merklich nicht vertikaler Rotationsaxe die gleitende Reibung erheblich mehr Arbeit absorbiert und daher erheblich größeren Einfluß auf den Bewegungsverlauf hat. Hieraus leiten wir die Berechtigung ab, im Folgenden die bohrende Reibung im Allgemeinen gegenüber der gleitenden Reibung zu vernachlässigen (Vernachlässigung II). Da bei den zu betrachtenden Bewegungen die Figurenaxe nahezu der Rotationsaxe folgt, so wird die genannte Vernachlässigung solange zulässig sein, als die Figurenaxe nicht merklich vertikal steht.

Wir wollen die Arbeit der gleitenden Reibung sogleich noch auf eine zweite Weise ausdrücken, nämlich durch die Euler'schen Winkel φ, ψ, ϑ . Wir lösen zu dem Ende den Rotationsvektor Ω in seine drei Komponenten $\varphi', \psi', \vartheta'$ nach der Figurenaxe, der Vertikalen und der Knotenlinie auf. Projizieren wir alsdann den aus den drei Seiten $\varphi', \psi', \vartheta'$ gebildeten Linienzug auf die Horizontalebene durch O , so ergibt sich die Horizontalkomponente des Rotationsvektors. Dieselbe wird nach Fig. 76:

$$\Omega \sin \alpha = \sqrt{\vartheta'^2 + \varphi'^2 \sin^2 \vartheta}.$$

Nach (4) und (6) ergibt sich daher

$$(7) \quad d\mathcal{A}_1 = -\varrho \mu R \sqrt{\vartheta'^2 + \varphi'^2 \sin^2 \vartheta} dt.$$

Durch eine kleine formale Umänderung können wir diesen Ausdruck als lineare Funktion der Koordinatenänderungen $d\vartheta, d\varphi, d\psi$ schreiben, wie wir ihn zum Ansatz der Lagrange'schen Gleichungen brauchen werden. Wir setzen nämlich (7) so um:

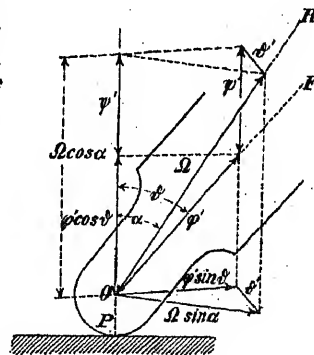


Fig. 76.

$$(8) \quad d\mathcal{A}_1 = -\varrho\mu R \left(\frac{\vartheta' d\vartheta}{\sqrt{\vartheta'^2 + \varphi'^2 \sin^2 \vartheta}} + \frac{\varphi' \sin^2 \vartheta d\varphi}{\sqrt{\vartheta'^2 + \varphi'^2 \sin^2 \vartheta}} \right).$$

Die Koeffizienten von $d\vartheta$, $d\varphi$, $d\psi$ in diesem Ausdruck nennen wir (vgl. z. B. pag. 78) die „Komponenten der gleitenden Reibung im Sinne der Koordinaten ϑ , φ , ψ “ und schreiben:

$$(9) \quad \Theta_1 = -\varrho\mu R \frac{\vartheta'}{\sqrt{\vartheta'^2 + \varphi'^2 \sin^2 \vartheta}}, \quad \Phi_1 = -\varrho\mu R \frac{\varphi' \sin^2 \vartheta}{\sqrt{\vartheta'^2 + \varphi'^2 \sin^2 \vartheta}}, \quad \Psi_1 = 0.$$

Bezüglich der Gröfse dieser Reibungskomponenten werden wir uns ebenfalls eine Ungenauigkeit zu Schulden kommen lassen (Vernachlässigung III). Bei den wichtigsten Kreiselbewegungen fällt der Rotationsvektor immer nahezu mit der Figurenaxe zusammen. Es wird also die Komponente φ' des Rotationsvektors nach der Figurenaxe erheblich gröfser wie die Komponente ϑ' nach der Knotenlinie. Bei der regulären Präcession wird sogar unter Absehung von der Reibung ϑ' genau gleich Null. Indem wir also festsetzen, *dafs in den Ausdrücken der Reibungsarbeit und der Reibungskräfte ϑ' gegen φ' gestrichen werden soll*, beschränken wir unsere Betrachtung abermals auf die „Präcessions-ähnlichen Bewegungen“.

In diesem Sinne schreiben wir (7) und (9)

$$(10) \quad \begin{cases} d\mathcal{A}_1 = \mp \varrho\mu R \varphi' \sin \vartheta dt, \\ \Phi_1 = \mp \varrho\mu R \sin \vartheta, \quad \Psi_1 = \Theta_1 = 0. \end{cases}$$

Einer Erläuterung bedarf hierbei noch das doppelte Vorzeichen in (10). Es ist klar, dafs die Quadratwurzel in Gl. (7) stets mit dem positiven Zeichen zu rechnen ist, da die Reibungsarbeit stets negativ ist. Dasselbe gilt von den Quadratwurzeln in Gl. (8) und (9). Entwickeln wir diese Wurzeln nach ϑ'/φ' , so haben wir sie in erster Näherung gleich $|\varphi' \sin \vartheta|$, d. h. gleich $\pm \varphi' \sin \vartheta$ zu setzen, je nachdem φ' selbst positiv oder negativ ist. Dies gilt insbesondere auch für den Wert von Φ_1 , in dem wir den Nenner $|\varphi' \sin \vartheta|$ gegen Faktoren des Zählers $\varphi' \sin^2 \vartheta$ gehoben haben. Das obere Vorzeichen in den Gl. (10) ist also in denjenigen Fällen zu wählen, wo der Kreisel um die Figurenaxe im Sinne des Uhrzeigers rotiert ($\varphi' > 0$, Fig. 77a), das untere im entgegengesetzten Falle ($\varphi' < 0$, Fig. 77b).

Wir haben jetzt alle Vorbereitungen zur angenäherten Lösung des Reibungsproblem es getroffen, die uns im nächsten Paragraphen beschäftigen soll. Namentlich werden wir uns dabei von der aus der Beobachtung wohlbekannten Thatsache Rechenschaft zu geben haben, dafs die Figurenaxe des Kreisels durch die gleitende Reibung im Mittel langsam aufgerichtet wird.

Es wird aber gut sein, eben diese Thatsache schon vorher auf einem wenn auch sehr ungenauen Wege plausibel zu machen, der uns die Wirkung der Reibung rein anschaulich zu verfolgen erlaubt.

Wir nehmen an, der Kreisel befinde sich in schneller Rotation und die Rotationsaxe falle nahezu mit der Figurenaxe zusammen. Ein gleiches gilt dann auch von der Impulsaxe, deren Lage sich ja aus der Lage von Figurenaxe und Rotationsaxe bestimmt. Wir haben also zur Versinnlichung des Impulses von O aus einen sehr langen Vektor OJ abzutragen, und zwar ungefähr in der Richtung der positiven Figurenaxe, d. h. nach oben hin, oder in der ungefähren Richtung der negativen Figurenaxe, d. h. nach unten hin verlaufend, je nachdem die Rotation des Kreisels im Sinne des Uhrzeigers oder im entgegengesetzten Sinne um die positive Figurenaxe erfolgt. Die Rotation selbst wird durch einen Vektor OR dargestellt, welcher annähernd ebenso wie der Impuls gerichtet ist, also das eine Mal nach oben, das andere Mal nach unten. Den ersten Fall stellt Fig. 77a, den zweiten 77b dar. Der Einfluß der gleitenden Reibung auf die Kreiselbewegung äußert sich, wie wir sahen, in dem Auftreten eines Momentes M_1 , welches dieselbe Axe wie die Horizontalkomponente des Rotationsvektors und den entgegengesetzten Sinn hat. Tragen wir also die Horizontalkomponente OH des Rotationsvektors in unseren beiden Figuren ein, so ist dadurch der Sinn des Reibungsmomentes bestimmt. Der fragliche Pfeil, welcher M_1 darstellt, muß in Fig. 77a von rechts nach links, in 77b von links nach rechts verlaufen.

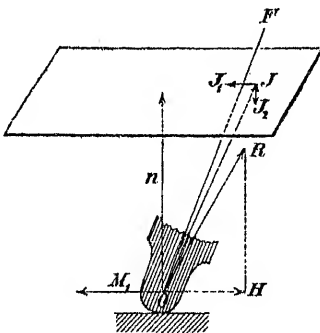


Fig. 77a.

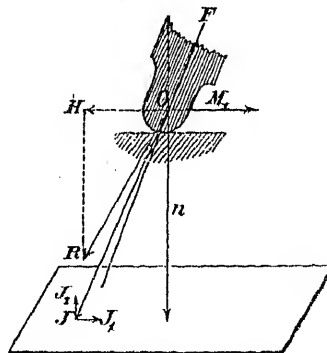


Fig. 77b.

Nach den fundamentalen Eigenschaften des Impulsvektors setzt sich nun dieser in jedem Zeitteilchen dt mit dem Zusatzimpuls der äußeren Kräfte zusammen. Soweit letzterer von der gleitenden Reibung berührt, ist er gleich $M_1 dt$; das Resultat seiner Zusammensetzung

mit dem Impulsvektor OJ ist in den beiden Figuren angedeutet. In beiden Fällen besteht die Wirkung des Zusatzimpulses darin, dass die Horizontalkomponente des Gesamtimpulses etwas verkleinert wird, die Vertikalkomponente ungeändert bleibt. *Der Grösse nach wird also der Impuls etwas geschwächt, der Richtung nach etwas mehr vertikal gestellt. Sein Endpunkt wandert dabei in der durch den Endpunkt des Anfangsimpulses gelegten Horizontalebene von J nach J_1 .*

Der Einfluss der Reibung auf die Richtungsänderung des Impulsvektors wird offenbar um so geringer sein, je grösser die jeweilige Länge des Impulsvektors ist; denn die Hinzufügung der kleinen Strecke JJ_1 , welche nur von der Grösse des Gegendruckes R , vom Reibungskoeffizienten μ , dem Kugelradius ρ und dem Zeitelement dt abhängt, macht gegenüber einem langen Vektor OJ weniger aus wie gegenüber einem kürzeren. *Die Umlagerung des Impulsvektors erfolgt also um so langsamer, je stärker der Anfangsimpuls war oder je schneller der Kreisel ursprünglich rotierte.*

Natürlich wird der Impulsvektor OJ gleichzeitig auch durch die Einwirkung der Schwere abgeändert. Aus diesem Grunde verschiebt sich der Endpunkt des Impulses in jedem Augenblicke im Sinne der Axe des Schweremomentes, d. h. im Sinne der Knotenlinie. Da aber die Knotenlinie auf der Figurenaxe genau und auf der Impulsaxe angenähert senkrecht steht, solange unsere Voraussetzung des angenäherten Zusammenfallens von Figuren- und Impulsaxe zutrifft, bringt die Schwerkraftwirkung angenähert keine Änderung in der Grösse und Neigung des Impulsvektors gegen die Vertikale hervor. Da überdies die Knotenlinie auf der Vertikalen genau senkrecht steht, tritt der Impuls-Endpunkt auch wegen der Schwerkraftwirkung nicht aus der genannten festen Horizontalebene heraus. Unsere obigen Behauptungen bezüglich der Grössen- und Lagenänderungen des Impulses bleiben also auch bei Berücksichtigung der Schwerkraftwirkung bestehen. Man bemerke insbesondere, dass der Sinn des Schweremomentes, welches von der Lage des Schwerpunktes auf der Figurenaxe abhängt, für unsere Überlegung belanglos ist. *Der Impulsvektor wird also je länger je mehr durch die Reibung aufgerichtet, gleichviel ob der Schwerpunkt oberhalb oder unterhalb des Unterstützungspunktes liegt.*

Wir möchten nun aber zeigen — und erst mit diesem Nachweis erreichen wir unsern eigentlichen Zielpunkt —, dass sich ebenso wie die Impulsaxe auch die Figurenaxe des Kreisels verhält.

Zu dem Ende bemerken wir, dass zunächst die Rotationsaxe bei dem Kugelkreisel genau, bei dem symmetrischen Kreisel angenähert der Lage der Impulsaxe folgen wird. Die Figurenaxe andererseits wird

fortgesetzt um die jeweilige Rotationsaxe auf einem Kegel umgedreht. Und zwar geht bei hinreichend starkem Eigenimpuls diese Umdrehung viel schneller vor sich, wie der Wechsel der Rotationsaxe selbst, derart, daß während einer vollen Umdrehung der Figurenaxe sich die Rotationsaxe nur wenig verschoben hat. In der That wird die Bewegung der Impulsaxe und daher auch die der Rotationsaxe um so langsamer, je größer der dem Kreisel ursprünglich erteilte Impuls war, während die Umdrehung der Figurenaxe um so schneller wird, je größer jener Impuls ist. Von einer gewissen Größe des Impulses ab wird also die Bewegung der Rotationsaxe als unendlich langsam gegenüber der Bewegung der Figurenaxe gelten können. Sie verläuft alsdann in solchem Sinne, daß der Winkel zwischen Rotationsaxe und Figurenaxe sich jedenfalls nicht dauernd, höchstens einmal für kurze Momente vergrößert und immer klein bleibt. Somit folgt: *Im Mittel muß sich auch die Figurenaxe unter der Einwirkung der Reibung aufrichten, und zwar um so langsamer, je schneller die anfängliche Rotation war.* Dieser mittleren Bewegung werden sich kleine Schwankungen oder Nutationen der Figurenaxe überlagern, die von der fortgesetzten Umdrehung um die Rotationsaxe herrühren und die die Figurenaxe abwechselnd der Vertikalen nähern und von ihr entfernen. —

Daß die Reibung ein Aufrichten der Figurenaxe auch dann zur Folge hat, wenn der Schwerpunkt oberhalb des Stützpunktes liegt, und daher mit der Hebung der Figurenaxe eine Arbeitsleistung verbunden ist, kann vielleicht auf den ersten Blick überraschen. Denn die Reibung kann doch stets nur Arbeit verzehren und keine Arbeit leisten. In Wirklichkeit liegt natürlich die Sache so, daß die zur Schwerpunktshebung erforderliche Energie aus der lebendigen Kraft des Kreisels bestritten wird, von der auch die Reibung zehrt. Die Verkürzung des Impulsvektors, welche eine Verminderung der lebendigen Kraft zur Folge hat, bildet daher, falls der Schwerpunkt oberhalb des Stützpunktes liegt, ein notwendiges Korrelat zur Aufrichtung des Impulsvektors und zu der der Figurenaxe.

Das Endergebnis der gleitenden Reibung ist somit die *aufrechte Kreiselbewegung*. Der zu dieser Bewegung verfügbar bleibende Impuls ist durch die anfängliche Vertikalkomponente n des Impulsvektors gegeben, durch welche sich auch die gleichförmige Rotationsgeschwindigkeit bei der aufrechten Bewegung vorausbestimmt. Nachdem einmal Impuls-, Rotations- und Figurenaxe in der senkrechten Lage zusammengefallen sind, ist die gleitende Reibung außer Thätigkeit gesetzt: der Kreisel könnte unserm bisherigen Ansatz zufolge in dieser Lage ungeschwächt für alle Zeit fortrotieren.

Letzteres widerspricht aber offenbar der gemeinen Erfahrung, wonach jede Bewegung durch Reibungseinflüsse schließlichs definitiv vernichtet wird. In der That ist jenes Ergebnis auch nur eine Folge der willkürlichen Unterscheidung zwischen gleitender und bohrender Reibung und der Vernachlässigung der letzteren. Wir müssen uns daher jetzt noch ein ungefähres Urteil über *die Wirkung der bohrenden Reibung* verschaffen.

Nach dem obigen vorläufigen Ansatz liefert die bohrende Reibung ein Moment, welches der Vertikalkomponente des Rotationsvektors entgegenwirkt. Im Falle von Fig. 77a (Rotation im Sinne des Uhrzeigers um die Figurenaxe) ist der Rotationsvektor nach oben gerichtet, also würde das Drehmoment M_2 der bohrenden Reibung durch einen Pfeil darzustellen sein, der von O aus nach unten läuft. Dieses Drehmoment setzt sich ebenso wie das Drehmoment der gleitenden Reibung in jedem Augenblicke mit dem vorhandenen Impuls OJ zusammen. Hierbei wird, wie man sieht, der Impulsvektor *von der Vertikalen abgelenkt*, indem sein Endpunkt etwa von J nach J_2 verlagert wird.

Das gleiche gilt aber auch im Falle der Fig. 77b, wo der Pfeil des Drehmomentes M_2 nach oben weisen würde und der Impuls bei der Zusammensetzung mit M_2 gehoben wird. Sein Endpunkt wandert dabei etwa von J nach J_2 . In beiden Fällen ist die Umlagerung des Impulses zufolge der bohrenden Reibung mit einer *Verkürzung des Impulses* verbunden.

Die bohrende Reibung arbeitet also in einer Hinsicht der gleitenden Reibung entgegen: *sie strebt den Impulsvektor von der Vertikalen zu entfernen*. In anderer Hinsicht wirkt sie in gleichem Sinne wie die gleitende Reibung: *sie schwächt den Impuls dauernd*. Da wir sahen, daß der Einfluß der bohrenden Reibung, solange die Rotationsaxe merklich von der Vertikalen verschieden ist, klein gegenüber dem Einfluß der gleitenden Reibung ist, so wird dieser letztere jedenfalls den Ausschlag geben und es wird trotz der bohrenden Reibung ein Aufrichten der Figurenaxe erfolgen. Höchstens könnte das Zeitmaß des Aufrichtens durch den Einfluß der bohrenden Reibung etwas verzögert werden. Andererseits ist zu beachten, daß das Aufrichten um so schneller erfolgt, je kürzer der Impulsvektor ist, daß also die bohrende Reibung, indem sie die Länge des Impulsvektors reduziert, ihrerseits das Aufrichten indirekt beschleunigt. Diese indirekte Wirkung der bohrenden Reibung wird daher ihre direkte Wirkung, den Impulsvektor von der Vertikalen abzulenken, teilweise kompensieren.

Ist aber die aufrechte Lage annähernd erreicht, so tritt die bohrende Reibung als die Hauptsache in ihr Recht, weil alsdann die gleitende

Reibung sehr klein geworden ist. Durch die bohrende Reibung wird der nunmehr vertikal gestellte Impuls dauernd weiter geschwächt, ohne daß der Charakter der aufrechten Bewegung zunächst wesentlich geändert wird. Die Rotationsgeschwindigkeit der aufrechten Bewegung, die vermöge der gleitenden Reibung unverändert fortbestehen könnte, wird also durch die bohrende Reibung mehr und mehr herabgesetzt. Schließlich muß der Impuls bis auf diejenige GröÙe reduziert sein, bei welcher die aufrechte Bewegung instabil wird, wenn der Schwerpunkt über dem Unterstützungspunkte liegt. Jede kleinste Störung erzeugt jetzt merkliche Schwankungen der Figurenaxe, die bei weiter abnehmendem Impuls ihrer Amplitude nach zunehmen, bis der Kreisel umfällt und nach einigen scheinbar regellosen letzten Anstrengungen definitiv zur Ruhe kommt.

§ 4. Quantitatives über den Einfluß der gleitenden Reibung auf die Neigung der Figurenaxe. Graphische Integration der zugehörigen Differentialgleichung.

Die geeignetste Grundlage für eine eingehendere Behandlung unseres Reibungsproblems liefern die Gleichungen von Lagrange in den Euler'schen Winkeln φ, ψ, ϑ . Neben den Geschwindigkeitskoordinaten $\dot{\varphi}, \dot{\psi}, \dot{\vartheta}$ werden wir die Impulskoordinaten $[\Phi] = N, [\Psi] = n, [\Theta]$ benutzen. Bei Übernahme der Bezeichnung N , die früher als Integrationskonstante eingeführt wurde, ist zu beachten, daß diese Impulskoordinate jetzt nicht mehr konstant ist, sondern durch die gleitende Reibung stetig abgeändert wird, wie denn bei Berücksichtigung der bohrenden Reibung auch die Impulskoordinate n variabel werden würde. Die auf den Kreisel wirkenden Kräfte bestehen aus der Schwere und der gleitenden Reibung, wenn wir (Vernachlässigung II) von der bohrenden Reibung absehen. Die Schwere giebt nur um die Knotenlinie, die gleitende Reibung auf Grund unserer Vernachlässigung III (s. die Gl. (10) des vorigen §) nur um die Figurenaxe zu einem Momente Anlaß. Die Koordinaten der äußeren Kraft, bezüglich der drei Euler'schen Winkel, werden daher durch die folgende Tabelle gegeben:

	φ	ψ	ϑ
Schwere	0	0	$P \sin \vartheta$
Gl. Reibung	$\mp \mu Mg \sin \vartheta$	0	0

Hierbei ist auch bereits von der Vernachlässigung I Gebrauch gemacht, indem der Gegendruck mit seinem statischen Bestandteil Mg identifiziert wurde.

Die Grundgleichungen, von denen wir auszugehen haben, sind in ganz ähnlicher Form schon pag. 154 und pag. 220 u. ff. entwickelt worden; sie lauten:

a) Der Ausdruck der lebendigen Kraft des symmetrischen Kreisels:

$$(1) \quad T = \frac{A}{2} (\sin^2 \vartheta \psi'^2 + \vartheta'^2) + \frac{C}{2} (\varphi' + \cos \vartheta \psi')^2.$$

b) Der Zusammenhang zwischen Impuls- und Geschwindigkeitskoordinaten:

$$(2) \quad \begin{cases} [\Phi] = N = \frac{\partial T}{\partial \varphi'} = C (\varphi' + \cos \vartheta \psi'), \\ [\Psi] = n = \frac{\partial T}{\partial \psi'} = A \sin^2 \vartheta \psi' + C \cos \vartheta (\varphi' + \cos \vartheta \psi'), \\ [\Theta] = \frac{\partial T}{\partial \vartheta'} = A \vartheta'. \end{cases}$$

c) Die Auflösung der beiden ersten der vorstehenden Gleichungen nach den Geschwindigkeitskoordinaten:

$$(3) \quad \psi' = \frac{n - \cos \vartheta N}{A \sin^2 \vartheta}, \quad \varphi' = \frac{N - \cos \vartheta n}{A \sin^2 \vartheta} + \left(\frac{1}{C} - \frac{1}{A} \right) N.$$

d) Der partielle Differentialquotient der lebendigen Kraft nach der Koordinate ϑ :

$$(4) \quad \frac{\partial T}{\partial \vartheta} = A (\cos \vartheta \psi' - N) \sin \vartheta \psi' = - \frac{(N - \cos \vartheta n) (n - \cos \vartheta N)}{A \sin^3 \vartheta}.$$

e) Das Gesetz für die Impulsänderungen oder die Lagrange'schen Gleichungen im engeren Sinne:

$$(5) \quad \frac{dn}{dt} = 0,$$

$$(6) \quad \frac{dN}{dt} = \mp \rho \mu Mg \sin \vartheta,$$

$$(7) \quad A \vartheta'' + \frac{(N - \cos \vartheta n) (n - \cos \vartheta N)}{A \sin^3 \vartheta} = P \sin \vartheta.$$

Statt der Gleichung (7) haben wir beim reibungslosen Kreisel den Satz der lebendigen Kraft benutzt, der sich dadurch empfahl, daß er die Ausführung einer Integration in sich schloß. Im vorliegenden Falle geht dieser Vorteil verloren, weil der Reibungswiderstand keine konservative Kraft ist, und wird daher die Gleichung (7) wegen ihrer einfacheren Bauart bequemer als jener Satz.

Wir wollen die Bedeutung der letzten drei Gleichungen der Reihe nach durchgehen.

Gleichung (5) sagt aus, daß die Vertikalkomponente des Impulses durch die gleitende Reibung nicht beeinflusst wird, wie wir schon im

vorigen Paragraph erkannten, n kann daher nach wie vor als eine durch den Anfangszustand gegebene Integrationskonstante angesehen werden. Übrigens folgt dieses Resultat allein aus unserer Vernachlässigung II der bohrenden Reibung und ist von der Einführung oder Nichteinführung der Vernachlässigungen I und III unabhängig.

Aus Gl. (6) schliessen wir, *daß sich der Absolutwert des Eigenimpulses N dauernd im gleichen, nämlich im abnehmenden Sinne ändert.* Wegen der Bedeutung des doppelten Vorzeichens (vgl. pag. 552) berechnet sich nämlich für dN aus Gl. (6) ein negativer oder positiver Wert, je nachdem φ' oder, was auf dasselbe herauskommen wird, je nachdem N positiv oder negativ ist. Die GröÙe von N können wir hiernach als eine Art Zeitmesser benutzen, da wir den Ablauf der Bewegung ebensowohl auf die abnehmenden Werte von $|N|$ wie auf die wachsenden Werte von t beziehen können. Mit anderen Worten: *wir können statt der Zeit t die GröÙe N als unabhängige Variable einführen.* Ist die wechselnde Lage des Kreisels, insbesondere der Winkel ϑ , als Funktion von N bekannt, so läßt sich der zeitliche Verlauf der Bewegung nachträglich feststellen, indem man nach (6) berechnet:

$$(8) \quad t = \mp \frac{1}{Mg\mu\varrho} \int \frac{dN}{\sin \vartheta}.$$

In Gl. (7) kommen zunächst drei Veränderliche vor, nämlich t , N und ϑ . Statt ϑ führen wir wie früher die HilfsgröÙe

$$(9) \quad u = \cos \vartheta$$

ein, überdies eliminieren wir die Variable t mittels der Gl. (6) und benutzen nach der vorstehenden Bemerkung fernerhin N als unabhängige Variable. Zu dem Ende ist es nur nötig, die nach der Zeit genommenen Differentialquotienten von ϑ durch solche nach N zu ersetzen. Wir haben:

$$(10) \quad \begin{cases} \frac{d\vartheta}{dt} = \frac{d\vartheta}{dN} \cdot \frac{dN}{dt} = \mp \varrho\mu Mg \sin \vartheta \frac{d\vartheta}{dN} = \pm \varrho\mu Mg \frac{du}{dN}, \\ \frac{d^2\vartheta}{dt^2} = \pm \varrho\mu Mg \frac{d^2u}{dN^2} \cdot \frac{dN}{dt} = -(\varrho\mu Mg)^2 \frac{d^2u}{dN^2} \sin \vartheta. \end{cases}$$

Gl. (7) läßt sich daher mit Rücksicht auf (9) und (10) in die folgende bemerkenswert einfache Form schreiben:

$$(11) \quad (\varrho\mu Mg)^2 \frac{d^2u}{dN^2} = \frac{(N - un)(n - uN)}{A^2(1 - u^2)^2} - \frac{P}{A}.$$

Das Problem ist somit auf eine einzelne gewöhnliche Differentialgleichung zweiter Ordnung zwischen u und N reduziert.

Wir beabsichtigen nicht, diese Gleichung in geschlossener Form oder durch irgend welche Reihenentwicklung zu integrieren. Vielmehr

werden wir versuchen, auch ohne formelmäßige Integration durch sachgemäße Diskussion der Differentialgleichung das Wesentliche über den Verlauf der Integralkurve zu erfahren.

Da die Gestalt der Integralkurve wesentlich von ihrer Krümmung und diese von dem zweiten Differentialquotienten abhängt, so werden wir darauf geführt, die rechte Seite von (11) näher zu studieren. Und zwar werden wir zunächst feststellen, wo die rechte Seite einen Vorzeichenwechsel aufweist. Zu dem Zwecke betrachten wir die Gleichung:

$$(12) \quad (n - uN)(N - un) - AP(1 - u^2)^2 = 0.$$

Hier ist es noch bequem, mit dem Quadrat der Impulskonstanten n zu dividieren und die Abkürzungen

$$(13) \quad v = \frac{N}{n}, \quad \pm m^2 = \frac{AP}{n^2}$$

einzuführen. Die Größe v ist dann, ebenso wie der Neigungscosinus u , eine reine Zahl. Das Gleiche gilt nach pag. 293 von der Größe $\pm m^2$, wobei das positive oder negative Vorzeichen zu wählen sein wird, je nachdem P positiv oder negativ ist, der Schwerpunkt also über oder unter dem Stützpunkte liegt. Unsere Gleichung (12) verwandelt sich so in eine Gleichung zwischen den drei unbenannten Zahlengrößen u , v und m^2 , nämlich in:

$$(14) \quad (1 - uv)(v - u) = \pm m^2(1 - u^2)^2.$$

Wir deuten u als Ordinate, v als Abscisse in einer u, v -Ebene; die durch (14) dargestellte, in dieser Ebene verlaufende Kurve vierter Ordnung bezeichnen wir als *Leitlinie*, da sie der später zu konstruierenden Integralkurve gewissermaßen als Führung dienen wird. Die Integralkurve der Gl. (11) muß sich, wie wir zeigen werden, um unsere Leitlinie in unmittelbarer Umgebung derselben herumschlängeln.

Die Gestalt der Leitlinie ist in Fig. 78 dargestellt; und zwar bezieht sich die ausgezogene Linie auf den Fall $P > 0$, wo in (14) das positive Zeichen gilt, die punktierte Linie auf den Fall $P < 0$, in welchem m^2 mit dem negativen Vorzeichen versehen ist. Wie Gl. (14) zeigt, entsteht die letztere aus der ersteren, wenn man u, v mit $-u, -v$ vertauscht, wenn man also die erstere Linie um den Anfangspunkt der u, v -Ebene durch den Winkel von 180° dreht. Hiernach genügt es, den Fall $P > 0$ allein zu betrachten, also in Gl. (14) lediglich das obere Vorzeichen zu berücksichtigen.

Zur Begründung unserer Figur 78 sei folgendes bemerkt: Konstruiert man die gleichseitige Hyperbel $1 = uv$ und die Gerade $v = u$, so teilen diese die Ebene in sechs Gebiete; in dreien derselben hat die linke Seite von (14) positives, in den übrigen negatives Vorzeichen.

$$\operatorname{tg} \alpha = \sqrt{\frac{1}{1+4m^2}} \quad (\text{Punkt } P_2)$$

berechnet. Im Punkte P_1 ist der genannte Winkel also ein wenig größer, in P_2 ein wenig kleiner wie 45° .

Aus Gl. (14) folgt ferner leicht, daß unsere Leitlinie eine und nur eine zur v -Axe parallele Tangente mit dem Berührungspunkte

$$u = \frac{1}{4m^2}, \quad v = \frac{1}{2} \left(4m^2 + \frac{1}{4m^2} \right)$$

besitzt. Hieraus ist zu schließen, daß die beiden durch P_1 nach oben hin verlaufenden Kurvenäste sich in einer Schlinge vereinigen. Die beiden durch P_2 nach links auslaufenden Äste können sich dagegen nicht zusammenschließen, da der obere von ihnen sich asymptotisch der Abscissenaxe annähert. Das gleiche gilt von dem durch P_1 nach unten rechts verlaufenden Aste.

Durch diese und ähnliche Betrachtungen läßt sich die Gestalt unserer Leitlinie mit hinreichender Sicherheit im Falle $P > 0$ feststellen. Ihre Gestalt im Falle $P < 0$ wird dann durch die schon erwähnte Umdrehung aus jener abgeleitet.

Welchen Nutzen gewährt uns nun die Kenntnis der Leitlinie für die Integration der Gleichung (11)? Wir schreiben uns diese Gleichung zunächst so um, daß darin lauter unbenannte Größen vorkommen. Zu dem Zwecke dividieren wir sie mit n^2/A^2 und ersetzen

$$\frac{d^2 u}{dN^2} \quad \text{durch} \quad \frac{1}{n^2} \frac{d^2 u}{dv^2}.$$

Der Faktor von $\frac{d^2 u}{dv^2}$ wird auf solche Weise, wenn wir die übliche Abkürzung $P = \pm M g E$ einführen:

$$\frac{A^2}{n^4} (M g \mu \varrho)^2 = \left(\frac{A P}{n^2} \mu \frac{\varrho}{E} \right)^2 = (m^2 \mu \lambda)^2$$

mit der weiteren Abkürzung

$$\lambda = \frac{\varrho}{E}$$

und unsere Gleichung (11) geht über in

$$(15) \quad (m^2 \mu \lambda)^2 \frac{d^2 u}{dv^2} = \frac{(1-uv)(v-u)}{(1-u^2)^2} - m^2 \dots (P > 0)$$

bez. in

$$(16) \quad (m^2 \mu \lambda)^2 \frac{d^2 u}{dv^2} = \frac{(1-uv)(v-u)}{(1-u^2)^2} + m^2 \dots (P < 0).$$

Nun verschwindet die rechte Seite jeder dieser Gleichungen nur in den Punkten der zugehörigen Leitlinie und es tritt daher ein Wechsel im Sinne der Krümmung unserer Integralkurve nur ein, wenn diese

die Leitlinie überschreitet. Wegen der Bedeutung von $u = \cos \vartheta$ brauchen wir nur denjenigen Streifen der u, v -Ebene zu betrachten, der zwischen den Geraden $u = \pm 1$ enthalten ist; dieser wird von der Leitlinie in vier Gebiete eingeteilt. Das jedem Gebiete zukommende Vorzeichen von d^2u/dv^2 ist in den Figuren 79 und 80 eingetragen; man stellt es am einfachsten dadurch fest, daß man von dem Punkte $u = v = 0$ ausgeht, in welchem die rechte Seite von (15) gleich $-m^2$, die von (16) gleich $+m^2$ wird. Hierdurch ist das fragliche Vorzeichen für jeden Punkt unseres Streifens bestimmt. *In den mit + bezeichneten Gebieten ist die gesuchte Integralkurve, aus der Richtung der positiven Ordinatenaxe betrachtet, konkav gekrümmt, in den mit - bezeichneten Gebieten konvex; beim Überschreiten der Leitlinie besitzt sie jedesmal einen Wendepunkt.*

Um von hieraus die Integralkurve wirklich konstruieren zu können, müssen wir uns zunächst bestimmte Anfangsbedingungen geben. Wir bezeichnen den anfänglichen Neigungscosinus der Figurenaxe gegen die Vertikale mit u_0 und setzen etwa fest, daß zu Beginn der Impulsvektor genau in die Richtung der Figurenaxe falle, daß also der Kreisel zu Beginn keinen seitlichen Anstoß erhalte. Dann gibt der Anfangswert N_0 des Eigenimpulses zugleich die Gesamtlänge des Impulsvektors und es ist die Vertikalkomponente des Impulses $n = N_0 u_0$. Unsere Integralkurve beginnt daher in einem Punkte P_0 , dessen Koordinaten u_0, v_0 der Gleichung $1 = u_0 v_0$ genügen, welcher also auf der (in Fig. 79 und 80 gestrichelt eingezeichneten) gleichseitigen Hyperbel liegt. Ferner ist hierdurch zugleich die Anfangstangente der Integralkurve bestimmt; wenn nämlich der Impulsvektor die Richtung der Figurenaxe hat, so fällt auch die augenblickliche Rotationsaxe in die Figurenaxe hinein. Die Figurenaxe steht also momentan im Raume still und es ist

$$\frac{du}{dt} = 0 \text{ und daher auch } \frac{du}{dN} = 0 \text{ sowie } \frac{du}{dv} = 0.$$

Unsere Integralkurve setzt also im Punkte P_0 mit einer horizontalen Tangente ein.

Von dem weiteren Verlauf der Integralkurve gilt die allgemeine Bemerkung: *daß sie, auf die Abscissenaxe senkrecht projiziert, diese überall einfach überdecken muß.* Denn, wie oben festgestellt, nimmt der Absolutwert von N mit wachsendem t beständig ab; desgleichen der (notwendig positive) Wert von $v = \frac{N}{n}$. Da nun zu jedem Werte von t nur ein Wert von u gehören kann, so kann auch jedem Werte von v nur ein Wert von u entsprechen.

Betrachten wir nun z. B. Fig. 79 ($P > 0$). Der Anfangspunkt P_0 liegt in einem Gebiete negativer Krümmung (d. h. einem Gebiete, wo

$d^2u/dv^2 < 0$); die Integralkurve ist also von oben gesehen konvex. Da sie in P_0 eine horizontale Tangente hat, muß sie nach unten umbiegen und bald zum Schnitt mit der Leitlinie kommen. Hierbei geht sie mit einer Wendung in ein Gebiet positiver Krümmung über, verläuft also von jetzt ab nach oben hin konkav. Die zwei Möglichkeiten,

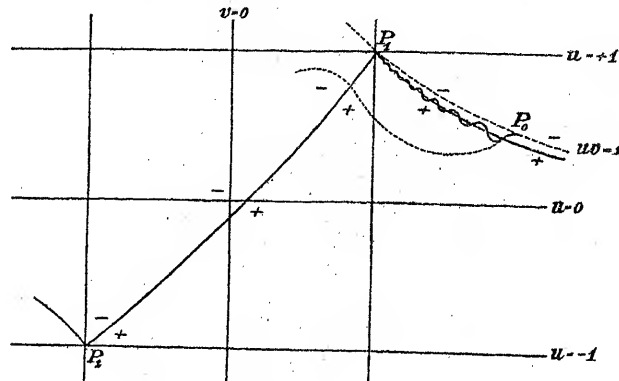


Fig. 79.

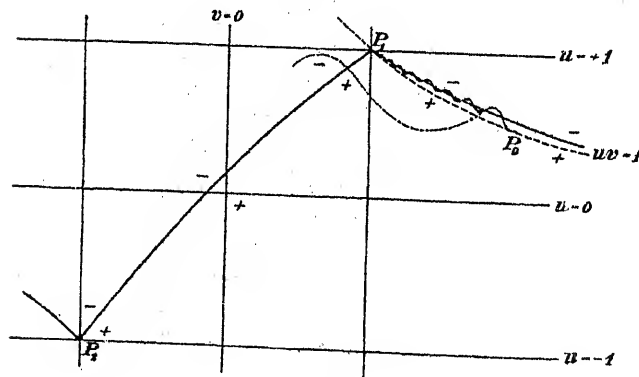


Fig. 80.

die sich nun bieten, sind in Fig. 79 angedeutet: Die Integralkurve muß die Leitlinie zum zweiten Mal schneiden; dieser Schnittpunkt kann nun entweder, von P_0 aus gerechnet, diesseits von P_1 liegen, oder jenseits. Die in der Figur ausgezogene, wellenförmige Gestalt der Integralkurve entspricht der ersten, die punktierte Gestalt der zweiten Möglichkeit. Wir wollen zeigen, daß nur die erste Möglichkeit der Wirklichkeit entspricht.

Zum Beweise haben wir außer dem Vorzeichen der Krümmung deren Größe zu beachten. Letztere ist in rechtwinkligen Koordinaten u, v bekanntlich durch den Ausdruck

$$a) \quad \frac{\frac{d^2u}{dv^2}}{\left(1 + \left(\frac{du}{dv}\right)^2\right)^{3/2}}$$

gegeben. Wir werden statt dessen als einen angenäherten Ausdruck für die Krümmung den folgenden

$$b) \quad \frac{d^2u}{dv^2}$$

substituieren, dessen jeweiligen Betrag wir direkt aus der Differentialgleichung (19) entnehmen können. Dieser Wert ist allerdings etwas zu groß und stimmt nur dann mit dem genauen Wert der Krümmung hinreichend überein, wenn die Neigung der Kurventangente gegen die Abscissenaxe klein ist. Daß dieses in unserem Falle zutrifft, können wir nicht mit Sicherheit behaupten; nur soviel ist nach einer Bemerkung auf der vorigen Seite klar, daß die Neigung der Kurventangente niemals unendlich groß werden kann; denn dann würde die Projektion der Integralkurve auf die Abscissenaxe diese nicht mehr eindeutig überdecken.

Auf der Leitlinie selbst hat wie wir wissen die Integralkurve die Krümmung Null. Ersetzen wir in der Gleichung (15) die Zahl m^2 durch eine wenig kleinere oder größere, so entstehen zwei Nachbarkurven der Leitlinie von wesentlich gleichem Verlauf, welche beispielsweise beide durch den Punkt P_1 hindurchgehen und sich asymptotisch der positiven Abscissenaxe anschließen. Wir können etwa statt der kleinen Zahl m^2 das eine Mal den Wert Null, das andere Mal den Wert $2m^2$ einsetzen. Die erste unserer Nachbarkurven fällt dann in dem uns interessierenden Gebiete mit der Hyperbel $uv = 1$ zusammen, die zweite hat die Gleichung

$$(1 - uv)(v - u) = 2m^2(1 - u^2)^2.$$

In den Punkten der ersten bez. zweiten Nachbarkurve besitzt die Integralkurve nach Gl. (15) die angenäherte Krümmung

$$\frac{d^2u}{dv^2} = \frac{-m^2}{(m^2\mu\lambda)^2} = -\frac{1}{m^2\mu^2\lambda^2},$$

bez.

$$\frac{d^2u}{dv^2} = \frac{2m^2 - m^2}{(m^2\mu\lambda)^2} = +\frac{1}{m^2\mu^2\lambda^2}.$$

Der Wert von m^2 sollte etwa $\frac{1}{100}$ sein. Der Reibungskoeffizient μ ist ein echter Bruch; als Größenordnung kann man etwa $\frac{1}{3}$ annehmen, so daß μ^2 etwa $\frac{1}{10}$ wird. Auch die Verhältniszahl $\lambda = \frac{e}{E}$ ist ein

echter Bruch, da der Schwerpunkt einen merklichen Abstand von dem festen Punkte haben muß, wenn anders wir es überhaupt mit einem „schweren Kreisel“ zu thun haben, während die die Figurenaxe nach unten hin begrenzende Halbkugel sicherlich einen kleinen Radius besitzen wird. Um eine bestimmte Angabe zu machen, wollen wir etwa λ^2 gleich $\frac{1}{1000}$ (d. h. $E = \text{ca. } 32 \rho$) setzen. Unter diesen Voraussetzungen wird die angenäherte Krümmung der Integralkurve auf unseren beiden der Leitlinie benachbarten Kurven gleich $\pm 10^6$, der angenäherte Krümmungsradius also nur gleich ein Milliontel der Einheitsstrecke unserer Figur. Dabei ist der Abstand unserer beiden Nachbarkurven von einander und von der Leitlinie ein äußerst geringer, nämlich selbst von der Größenordnung m^2 und er vermindert sich überdies mit wachsender Annäherung an den Punkt P_1 .

Die Krümmung der Integralkurve also, die auf der Leitlinie selbst den Wert Null hat, wird in nächster Nähe derselben schon sehr groß. Sobald sich die Integralkurve nur merklich von der Leitlinie entfernt hat, muß sie schleunigst wieder umbiegen und sich der Leitlinie abermals nähern: Die Integralkurve ist hiernach gezwungen, mit äußerst geringer Amplitude und Spannweite um die Leitlinie herumzuoscillieren, ähnlich wie ein Massenpunkt um eine Ruhelage mit kleiner Amplitude und kurzer Schwingungsdauer herumpendelt, wenn er schon bei geringer Entfernung von der Ruhelage durch eine große Kraft nach jener zurückgetrieben wird.

Somit ist bewiesen, daß der in der Figur 79 punktiert gezeichnete Verlauf der Integralkurve bei kleinem Werte von m^2 , d. h. bei großem Anfangsimpuls unmöglich ist und daß der geschlängelte, ausgezogene Verlauf mindestens qualitativ der Wirklichkeit entspricht. Der punktiert gezeichnete Weg mag vielleicht bei schwachem Anfangsimpulse zur Geltung kommen, doch gehen wir auf diesen minder wichtigen Fall nicht ein. Die entsprechenden Überlegungen und Konstruktionen lassen sich fast Wort für Wort auf den Fall $P < 0$ übertragen; wir können daher behaupten, daß auch in Fig. 80 die Integralkurve um die Leitlinie herumpendeln muß und niemals erheblich von ihr abbiegen kann.

Übrigens läßt sich die hier befolgte Schlussweise, die wir als graphische Integration bezeichnen können, sofort auf den allgemeinen Fall der Differentialgleichung

$$\frac{d^2 u}{dv^2} = f(u, v)$$

übertragen, wenn die Funktion $f(u, v)$ in der Umgebung der „Leitlinie“ $f(u, v) = 0$ ein starkes Gefälle besitzt und der Anfangspunkt

der Integralkurve der Leitlinie nicht zu fern angenommen wird. Auch hier muß die Integralkurve fortgesetzt um die Leitlinie herumpendeln.

Über die Amplitude und Spannweite der Pendelungen haben wir bisher nur gesagt, daß sie äußerst klein sein müssen; wir fügen noch hinzu, daß sie *um so kleiner ausfallen müssen, je kleiner die Zahl m^2 , je größer also der anfängliche Bewegungsimpuls ist, und daß sie mit zunehmender Annäherung an den Punkt P_1 abnehmen müssen.*

Denken wir uns, um dieses einzusehen, die Niveaulinien des Ausdrucks $f(u, v)$ konstruiert, welcher unserer Differentialgleichung zufolge die angenäherte Krümmung der Integralkurve bestimmt, in der Weise, wie dies für die speziellen Niveaulinien $f(u, v) = 0$ (die Leitlinie), und $f(u, v) = \pm \frac{1}{(m\mu\lambda)^2}$ (die beiden oben genannten Nachbarkurven) geschehen ist. Diese Niveaulinien liegen um so dichter, je kleiner m^2 ist, außerdem verdichten sie sich in der Nähe des Punktes P_1 , da sie alle durch diesen Punkt hindurch müssen. Die Dichtigkeit der Niveaulinien liefert aber direkt einen Maßstab für die Krümmungszunahme der Integralkurve in der Nähe der Leitlinie und für ihre Tendenz, nach der Leitlinie zurückzukehren. Noch anschaulicher können wir uns den Ausdruck $f(u, v)$ als ein Relief modelliert denken, indem wir uns den absoluten Wert von $f(u, v)$ als dritte Koordinate senkrecht zur u, v -Ebene auftragen, wobei die eben genannten Niveaulinien zu Höhenlinien des Reliefs werden. Es entsteht so eine Rinne, deren Sohle in der u, v -Ebene liegt und mit unserer Leitlinie zusammenfällt und deren Böschungen beiderseitig um so steiler ansteigen, je kleiner m^2 ist und je mehr wir uns dem Punkte P_1 nähern. In letzterem stellen sich die Böschungen genau lotrecht. Wiederum wächst mit der Steilheit der Böschungen die Schnelligkeit, mit der die Integralkurve bei seitlicher Abbiegung der Leitlinie wieder zustrebt. Die Integralkurve verläuft ähnlich wie die Bahn eines schweren Punktes, der in der (reibungslös gedachten) Rinne entlang läuft, zugleich aber vermöge eines seitlichen Anfangsanstoßes abwechselnd rechts und links an den Rändern etwas aufläuft. Während die bei den aufeinanderfolgenden Seitenpendelungen erreichte Höhenlage nach dem Energiesatz dieselbe ist, wird die in horizontaler Richtung gemessene Amplitude der Seitenabweichung um so kleiner, je größer die Steilheit der Ränder ist; desgleichen wird die Zeitdauer der aufeinanderfolgenden Pendelungen oder, was auf dasselbe herauskommt, die längs der Sohle gemessene Spannweite der Seitenpendelungen geringer bei wachsender Steilheit der Ränder; denn die nach der Rinne zurücktreibende Kraft, d. h. die in die Böschung fallende Komponente der Schwere, ist dem

Gefälle der Böschung proportional. Die Bahn des Massenpunktes wird also, auf die horizontale Zeichenebene projiziert, was die Ausgiebigkeit der aufeinanderfolgenden Pendelungen betrifft, in der That die in der Fig. 79 und 80 dargestellte Form annehmen, welche somit auch unserer Integralkurve zukommen wird.

Die Schlussfolgerungen, die sich von hieraus für den Ablauf der Kreiselbewegung ergeben, liegen auf der Hand. Mit wachsender Zeit nimmt der Eigenimpuls N seiner GröÙe nach ab. Fiel er anfangs in die Richtung der Figurenaxe, so ist anfangs $|N| > |n|$ und mit wachsender Zeit nähert sich N dem Werte n , d. h. v dem Werte 1. Unsere Integralkurve zeigt dann, daß sich gleichzeitig u dem Werte 1 oder ϑ dem Werte 0 nähert. *Die Figurenaxe richtet sich also durch den Einfluß der gleitenden Reibung allmählich auf.*

Hand in Hand mit der Aufrichtung der Figurenaxe geht natürlich ihre Präcession um die Vertikale von statten, deren jeweilige Geschwindigkeit sich nach Gl. (3) aus dem augenblicklichen Werte von ϑ und N bez. von u und v berechnet. Die Aufrichtung der Figurenaxe wird unterbrochen und ihre Präcession wird begleitet von kleinen *Nutationen* der Figurenaxe, die durch die Seitenpendelungen unserer Integralkurve dargestellt werden. *Diese Nutationen sterben aber in dem Maße ab, wie sich die Figurenaxe aufrichtet und sind übrigens von Hause aus um so kleiner, je größer der Anfangsimpuls war*, vorausgesetzt natürlich, daß dieser genau oder ungefähr die Richtung der Figurenaxe hatte.

Ist die aufrechte Lage erreicht, so fällt der bisherige Grund für die Abnahme des Impulses, die gleitende Reibung, fort. In der That ergibt sich mit $u = 1$ aus Gl. (6) $dN/dt = 0$; es bleibt also von nun ab $N = n$ oder $v = 1$: *Unsere Integralkurve endigt im Punkte P_1 und der Kreisel verharrt in der aufrechten Bewegung.* Die endgültige Vernichtung des Bewegungsimpulses fällt nicht der gleitenden sondern der bohrenden Reibung zu, wie bereits im vorigen Paragraph ausinandergesetzt wurde.

§ 5. Angenäherte formelmäßige Darstellung des Bewegungsverlaufes.

Da wir auf Grund der vorangehenden Diskussion die Bewegung der Figurenaxe graphisch beherrschen, wird es nun leicht sein, eine näherungsweise formelmäßige Darstellung der Bewegung zu geben. Wir fügen diese nachträglich hinzu, teils um einige numerische Rechnungen anstellen zu können, teils um den in der Einleitung (pag. 5) ausgesprochenen Grundsatz zu verwirklichen, nach welchem „unsere Kenntnis der Mechanik nicht auf die Formel basiert sein solle, sondern umgekehrt die ana-

lytische Formulierung als letzte Konsequenz aus einem gründlichen Verständnis der mechanischen Verhältnisse von selbst zum Vorschein komme“.

Der Gedanke bei der folgenden Näherungsrechnung besteht darin, daß wir, was die Änderungen von ϑ angeht, für die oscillierende Integralkurve der Figuren 79 und 80 unsere Leitlinie selbst substituieren. Was wir dabei vernachlässigen, sind die Nutationen der Figurenaxe, welche die Bewegung nur vorübergehend und in geringem Grade beeinflussen, was wir aber beibehalten und in unseren Formeln zum einfachen Ausdruck bringen, ist das Aufrichten der Figurenaxe, die Abnahme des Impulsvektors und der mittlere Betrag der Präcession, d. h. alle wesentlichen Momente der Bewegung.

Wir sehen also die Gl. (14) des vorigen Paragraphen als die während der Bewegung angenähert gültige Beziehung zwischen dem Neigungscosinus $u = \cos \vartheta$ und der Impulsgröße $v = \frac{N}{n}$ an. Um dieselbe nach v aufzulösen, schreiben wir sie folgendermaßen:

$$v^2 - \left(u + \frac{1}{u}\right) v = -1 \mp \frac{m^2}{u} (1 - u^2)^2.$$

Die beiden Wurzeln v_1, v_2 dieser quadratischen Gleichung werden:

$$v_1 = \frac{1}{2} \left(u + \frac{1}{u}\right) - \frac{1}{2} \left(u - \frac{1}{u}\right) \sqrt{1 \mp 4um^2},$$

$$v_2 = \frac{1}{2} \left(u + \frac{1}{u}\right) + \frac{1}{2} \left(u - \frac{1}{u}\right) \sqrt{1 \mp 4um^2}.$$

Wegen der auch jetzt voranzusetzenden Kleinheit der Zahl $\pm m^2 = \frac{AP}{n^2}$ ziehen wir die Quadratwurzel nach dem binomischen Satze angenähert aus. Es ergibt sich:

$$v_1 = \frac{1}{2} \left(u + \frac{1}{u}\right) - \frac{1}{2} \left(u - \frac{1}{u}\right) (1 \mp 2um^2) = \frac{1}{u} \mp m^2(1 - u^2),$$

$$v_2 = \frac{1}{2} \left(u + \frac{1}{u}\right) + \frac{1}{2} \left(u - \frac{1}{u}\right) (1 \mp 2um^2) = u \pm m^2(1 - u^2).$$

Da $u < 1$ ist, wird $v_1 > 1$, $v_2 < 1$. Die Bedeutung der beiden Wurzeln folgt aus Fig. 78. Schneiden wir nämlich die ausgezogene oder die punktierte Leitlinie jener Figur mit einer zur Abscissenaxe parallelen Geraden $u = \text{const.}$, wobei $0 < u < 1$ sein möge, so erhalten wir zwei Schnittpunkte, von denen der eine rechts von P_1 , der andere links davon zwischen P_1 und P_2 liegt. Dem ersteren entspricht ein Abscissenwert $v_1 > 1$, dem letzteren ein solcher $v_2 < 1$. Wir interessieren uns nur für denjenigen Teil der Leitlinie, welcher von unserer Integralkurve umschlingelt wird, haben also nur den Wurzelwert v_1 zu be-

rücksichtigen. Gehen wir noch zu der ursprünglichen Bedeutung der Zeichen v , u und m^2 zurück, so können wir die für v_1 gefundene Formel so schreiben:

$$(1) \quad N = \frac{n}{\cos \vartheta} - \frac{AP}{n} \sin^2 \vartheta.$$

Wir erkennen hieraus, in welcher gegenseitigen Abhängigkeit ϑ gegen 0 und N gegen n konvergiert.

Wir berechnen zweitens die Präcessionsgeschwindigkeit ψ' , die zu den wechselnden Neigungen der Figurenaxe gehört. Aus (1) folgt

$$\frac{n - N \cos \vartheta}{A \sin^2 \vartheta} = \frac{P}{n} \cos \vartheta.$$

Dies ist nach Gl. (3) des vorigen Paragraphen zugleich die gesuchte Präcessionsgeschwindigkeit. Man hat also

$$(2) \quad \psi' = \frac{P}{n} \cos \vartheta$$

und schließt, daß sich die absolute GröÙe der Präcessionsgeschwindigkeit beim Aufrichten der Figurenaxe etwas beschleunigt.

Wir fragen sodann nach dem zeitlichen Verlauf der Bewegung, der ja aus unserer qualitativen Darstellung eliminiert war. Hierbei haben wir auf die Gl. (8) des vorigen Paragraphen

$$t = \mp \frac{1}{Mg\mu\varrho} \int \frac{dN}{\sin \vartheta}$$

zurückzugehen. (Das obere Vorzeichen galt bei positivem Anfangswerte von N , also bei positivem n , das untere bei negativem.) Wir berechnen dN durch ϑ und $d\vartheta$ aus Gl. (1):

$$dN = \left(\frac{n}{\cos^2 \vartheta} - \frac{2AP}{n} \cos \vartheta \right) \sin \vartheta d\vartheta$$

und erhalten dann

$$t = \mp \frac{n}{Mg\mu\varrho} \left\{ \int \frac{d\vartheta}{\cos^2 \vartheta} - \frac{2AP}{n^2} \int \cos \vartheta d\vartheta \right\}.$$

Das doppelte Vorzeichen dürfen wir durch das einfache negative ersetzen, wenn wir dafür n mit dem Zeichen des absoluten Betrages versehen. Führen wir die Integrationen aus und bestimmen die Integrationskonstante daraus, daß $\vartheta = \vartheta_0$ für $t = 0$ sein soll, so ergibt sich das folgende Gesetz für den zeitlichen Verlauf der Bewegung:

$$(3) \quad t = \frac{|n|}{Mg\mu\varrho} \left\{ (\operatorname{tg} \vartheta_0 - \operatorname{tg} \vartheta) - \frac{2AP}{n^2} (\sin \vartheta_0 - \sin \vartheta) \right\}.$$

Das zweite Glied der $\{\}$ ist wegen des kleinen Faktors AP/n^2 offenbar klein gegenüber dem ersten Gliede. Dieses erste Glied zeigt uns, daß das Aufrichten der Figurenaxe ziemlich langsam von statten geht;

denn im Zähler steht die große Impulskomponente n , im Nenner der kleine Reibungskoeffizient μ und der kleine Radius ϱ der Auflagefläche. *Die Zeitdauer des Aufrichtens wird um so größer, je größer der Anfangsimpuls war und je kleiner der Reibungskoeffizient μ sowie der Krümmungsradius der Auflagefläche ist.*

Der zahlenmäßige Wert der zum Aufrichten erforderlichen Zeit ergibt sich aus (3), wenn wir $\vartheta = 0$ setzen, zu

$$(4) \quad T = \frac{|n|}{Mg\mu\varrho} \left\{ \operatorname{tg} \vartheta_0 - \frac{2AP}{n^2} \sin \vartheta_0 \right\}.$$

Die aufrechte Lage wird also in endlicher Zeit erreicht; die Zeit ist bei sonst gleichen Umständen im wesentlichen der Tangente der Anfangsneigung proportional.

Es erübrigt nur noch, die Bahnkurve, die ein Punkt der Figurenaxe beschreibt, analytisch und zeichnerisch darzustellen. Wir gehen dabei einerseits von der Gl. (2)

$$\frac{d\psi}{dt} = \frac{P}{n} \cos \vartheta,$$

andererseits von der aus (3) folgenden Beziehung aus:

$$(5) \quad \frac{d\vartheta}{dt} = \mp \frac{Mg\mu\varrho}{n} \frac{\cos^2 \vartheta}{1 - \frac{2AP}{n^2} \cos^2 \vartheta}.$$

Durch Division folgt

$$\frac{d\psi}{d\vartheta} = \mp \frac{P}{Mg\mu\varrho} \left(\frac{1}{\cos \vartheta} - \frac{2AP}{n^2} \cos^2 \vartheta \right)$$

und durch Integration

$$(6) \quad \psi = \mp \frac{P}{Mg\mu\varrho} \left\{ \log \operatorname{ctg} \left(\frac{\pi}{4} - \frac{\vartheta}{2} \right) - \frac{AP}{n^2} \left(\vartheta + \frac{\sin 2\vartheta}{2} \right) \right\}.$$

Da die Gestalt der Bahnkurve in keiner Weise von dem dem Winkel ψ vorzuschreibenden Anfangswerte ψ_0 abhängt, haben wir von der Hinzufügung einer Integrationskonstanten abgesehen.

Hier wollen wir eine unwesentliche Vernachlässigung gestatten, durch die sich das folgende vereinfacht. Wir wollen nämlich das zweite Glied der $\{ \}$ in (6) gegen das erste wegen des Faktors AP/n^2 streichen. Ferner wollen wir, um bestimmte Vorzeichen zu haben, vorübergehend annehmen, daß der Schwerpunkt *über* dem Stützpunkte liegt und daß der anfängliche Impulsvektor die ungefähre Richtung der *positiven* Figurenaxe habe. Dann ist $P = +MgE$ zu setzen und in (6) das obere Vorzeichen zu wählen. Führen wir noch die schon früher benutzte Verhältniszahl $\lambda = \varrho/E$ ein, so schreibt sich Gl. (6) folgendermaßen:

$$\lambda\mu\psi = \log \operatorname{tg} \left(\frac{\pi}{4} - \frac{\vartheta}{2} \right)$$

oder auch

$$e^{\lambda\mu\psi} = \operatorname{tg} \left(\frac{\pi}{4} - \frac{\vartheta}{2} \right) = \frac{1 - \operatorname{tg} \vartheta/2}{1 + \operatorname{tg} \vartheta/2}$$

oder endlich

$$(7) \quad \operatorname{tg} \vartheta/2 = \frac{1 - e^{\lambda\mu\psi}}{1 + e^{\lambda\mu\psi}}.$$

Dies ist die gesuchte Gleichung der Bahnkurve bei positivem P und positivem Anfangsimpulse. Sie gilt ebenso offenbar bei anderer Wahl der Vorzeichen von P und n , wenn man nur nötigenfalls den Sinn, in dem ψ gerechnet wird, umkehrt.

Um sie verzeichnen zu können, müssen wir sie irgendwie auf die Zeichenebene projizieren und zwar empfiehlt sich wie früher die *stereographische Projektion*. Wir schlagen also um den festen Punkt O die Einheitskugel, auf welcher unsere Bahnkurve verläuft, wenn der sie erzeugende Punkt der Figurenaxe den Abstand 1 von O hatte, und projizieren vom Südpol der Einheitskugel auf die Äquatorebene. Der Nordpol geht dabei in den Punkt O über, während das Bild irgend eines anderen Punktes der Einheitskugel von O den Abstand $r = \operatorname{tg} \vartheta/2$ und das Azimuth ψ hat. r und ψ sind also gewöhnliche Polarkoordinaten des stereographischen Bildpunktes, bezogen auf den Punkt O als Anfangspunkt. In diesen Koordinaten geschrieben wird das Bild der Bahnkurve nach Gl. (7):

$$(8) \quad r = \frac{1 - e^{\lambda\mu\psi}}{1 + e^{\lambda\mu\psi}}.$$

Ihre Gestalt ist die einer *Spirale*, u. zw. läuft sie in den Punkt O als eine gewöhnliche *Archimedische Spirale* aus, während sie nach der anderen Seite hin sich dem *Einheitskreise asymptotisch nähert*.

Um dieses einzusehen, beachte man, daß vermöge der Wahl der Integrationskonstanten in Gl. (6) der aufrechten Endlage ($\vartheta = 0$ oder $r = 0$) das Azimuth $\psi = 0$ und daß allen früheren Lagen der Figurenaxe negative Werte von ψ entsprechen. Um also das Verhalten der Bahnkurve in der Nähe des Punktes O zu untersuchen, haben wir ψ klein vorauszusetzen und die Exponentialfunktion nach Potenzen von $\lambda\mu\psi$ zu entwickeln. Es ergibt sich so

$$(8') \quad r = -\lambda\mu \frac{\psi}{2}$$

d. h. die Gleichung einer Archimedischen Spirale.

Um andererseits die Bahnkurve für weit zurückliegende Zeiten festzustellen, haben wir ψ einen großen negativen Wert beizulegen, also

$e^{2\mu\psi}$ als klein anzusehen. r nähert sich dabei der oberen Grenze 1, die Bahnkurve strebt also asymptotisch dem Einheitskreise zu.

In der Nähe von O ist die Abnahme des Fahrstrahls r bei einem vollen Umlauf um O gegeben durch $\lambda\mu\pi$; dieselbe ist klein, weil λ und μ kleine Zahlen sind, verschwindet aber nicht bei Annäherung an O . Dagegen wird offenbar, wenn wir die Kurve rückwärts bis in die Nähe des Einheitskreises verfolgen, die Zunahme des Fahrstrahls bei einmaligem Umlauf um O mit zunehmender Näherung an den Einheitskreis verschwindend klein.

Man kann die Gestalt der Bahnkurve sehr schön experimentell feststellen, wenn man die Kreisel Spitze ihren Weg auf einer dagegen gehaltenen beruhten Fläche aufzeichnen läßt, oder, was noch empfehlenswerter ist, wenn man senkrecht zur Kreiselaxe einen kleinen Spiegel befestigt, denselben mit einem Projektionsapparat beleuchtet und den zurückgeworfenen Lichtfleck auf einem Schirm beobachtet. Die so erhaltenen Kurven haben durchaus den Charakter der hier geschilderten Spiralen, nur daß der gleichmäßige Verlauf der Spirale von aufgesetzten Schlingelungen (den Nutationen) unterbrochen wird, die wir bei unserer Darstellung vernachlässigt haben.

Figur 81 ist unter der Annahme $\lambda\mu = 1/10$ entworfen. Sie entspricht der Wirklichkeit insofern nicht gut, als der wirkliche Wert $\lambda\mu$ meist erheblich kleiner sein dürfte. An einer früheren Stelle (pag. 565) schätzten wir $\mu^2 = 10^{-1}$, $\lambda^2 = 10^{-3}$, also $\lambda\mu = 1/100$, was der Wirklichkeit näher kommen dürfte. Jedoch würde bei Zugrundelegung dieser Zahl die Zeichnung schon etwas undeutlich werden.

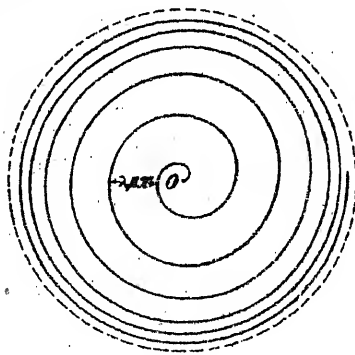


Fig. 81.

Für die folgenden Zahlenrechnungen wollen wir dagegen den letztgenannten Wert benutzen. Wir fragen uns zunächst, wie viele Windungen die Bahnkurve ausführt, bis sie von einer gegebenen Anfangslage aus im Nullpunkte endigt. Die Anfangslage sei etwa $\vartheta_0 = 60^\circ$. Den zugehörigen Wert des Azimuthes ψ_0 , welcher negativ ausfallen muß, entnehmen wir aus Gl. (8) oder, noch etwas genauer, aus Gl. (6), indem wir das im vorstehenden vernachlässigte Glied dieser Gleichung mitrechnen; er wird:

$$\psi_0 = -\frac{1}{\lambda\mu} \left\{ \log \operatorname{ctg} \left(\frac{\pi}{4} - \frac{\vartheta_0}{2} \right) - \frac{AP}{n^2} \left(\vartheta_0 + \frac{\sin 2\vartheta_0}{2} \right) \right\}.$$

Mit $\lambda\mu = 10^{-2}$, $\vartheta_0 = 60^\circ = 1,05$ und dem schon früher vorausgesetzten Wert $\frac{AP}{n^2} = 1/100$ ergibt sich

$$\psi_0 = -130,2.$$

Dies ist der *Anfangswert* des Winkels ψ . Da der *Endwert*, bei aufrechter Stellung der Figurenaxe, $\psi = 0$ ist, so giebt uns ψ_0 zugleich den Gesamtwinkel, um den sich der von O aus gezogene Fahrstrahl bei der Bewegung gedreht hat. Die Zahl der Windungen der Spirale wird daher

$$\frac{|\psi_0|}{2\pi} = 21.$$

Die Figurenaxe umkreist also die Vertikale eine erhebliche Anzahl von Malen, bevor sie mit ihr zusammenfällt. Die Ganghöhe der Bahnkurve wird dementsprechend in stereographischer Projektion recht gering und erheblich geringer wie im Falle der Fig. 81, wo die entsprechende Zahl von Umgängen nur 2,1 beträgt.

Wir können auch die Nutationen, obwohl sie aus unserer Betrachtung herausgefallen sind, nachträglich ihrer ungefähren Häufigkeit nach bestimmen. Es läßt sich zeigen, daß die Periode τ der Nutationen näherungsweise denselben Wert wie bei der reibungslos vorausgesetzten pseudoregulären Präcession hat nämlich (s. Gl. (15) von pag. 305) den Wert

$$(9) \quad \tau = \frac{2\pi A}{N}.$$

Zum Beweise gehen wir auf die Differentialgleichung (7) von pag. 558 zurück, setzen darin $\vartheta = \vartheta_1 + \vartheta_2$ und verstehen unter ϑ_1 den vorstehend studierten präcessionsähnlichen Teil der Bewegung, unter ϑ_2 die hinzukommende Nutation. ϑ_1 ist dann eine *langsam veränderliche*, ϑ_2 eine *schnell veränderliche aber kleine* Größe. Dementsprechend wird man ϑ_1'' gegen ϑ_2'' vernachlässigen und bei der Entwicklung von Gl. (7) nach ϑ_2 nur die erste Potenz von ϑ_2 beibehalten. Es entsteht mit Rücksicht auf die Definition von ϑ_1 aus der Gleichung der Leitlinie:

$$A\vartheta_2'' + \vartheta_2 \cdot \frac{\partial}{\partial \vartheta_1} \frac{(N - \cos \vartheta_1 n)(n - \cos \vartheta_1 N)}{A \sin^3 \vartheta_1} = 0.$$

Die hier angedeutete Differentiation liefert einfach (vgl. § 9, Gl. (13)) wo eine analoge Rechnung auszuführen sein wird) N^2/A . Die Bestimmungsgleichung für ϑ_2 lautet mithin: $\vartheta_2'' + \vartheta_2 \frac{N^2}{A^2} = 0$ und liefert integriert die obige Periode.

Bedeutet andererseits T die Zeitdauer des einzelnen Präcessionsumganges und sieht man von der durch das Aufrichten der Figurenaxe bedingten geringen Beschleunigung der Präcessionsgeschwindigkeit ab, so kann man setzen:

$$\frac{2\pi}{T} = \psi'$$

und nach Gl. (2):

$$(10) \quad \frac{2\pi}{T} = \frac{P}{n} \cos \vartheta.$$

Aus (9) und (10) ergibt sich mit Rücksicht auf (1):

$$\frac{T}{\tau} = \frac{nN}{AP} \frac{1}{\cos \vartheta} = \frac{n^2}{AP} \frac{1}{\cos^2 \vartheta} \left(1 - \frac{AP}{n^2} \cos \vartheta \sin \vartheta\right).$$

Unter ϑ ist hierbei ein Mittelwert des Neigungswinkels ϑ während des fraglichen Präcessionsumganges verstanden. Das Verhältnis T/τ bedeutet die Anzahl der Nutationen, die auf eine Präcession entfallen. Diese Anzahl ist, wie wir sehen, der Größenordnung nach gleich n^2/AP , also unter den obigen Zahlenannahmen gleich 100. Die unserer Spirale sich überlagernden Schlingelungen sind also äußerst zahlreich und dicht.

Schließlich fragen wir noch nach dem Zahlenwerte der Zeitdauer T , in der sich die Figurenaxe aufrichtet. Diese drücken wir etwa in Einheiten der Umdrehungszeit τ_0 des Kreisels nach erfolgtem Aufrichten aus. Alsdann ist der Gesamtimpuls genau gleich n und die Länge des Rotationsvektors gleich $|n|/C$ geworden. Die Zeitdauer τ_0 ergibt sich daher aus

$$\frac{2\pi}{\tau_0} = \frac{|n|}{C}.$$

Multiplizieren wir diese Gleichung mit Gl. (4), so entsteht:

$$\frac{T}{\tau_0} = \frac{1}{2\pi} \frac{A}{C} \frac{n^2}{AP} \frac{1}{\lambda\mu} \left\{ \operatorname{tg} \vartheta_0 - \frac{2AP}{n^2} \sin \vartheta_0 \right\}.$$

Mit $n^2/AP = 100$, $\lambda\mu = 1/100$, $\vartheta_0 = 60^\circ$ ergibt sich

$$\frac{T}{\tau_0} = \frac{A}{C} 2730.$$

Macht der Kresel nach der Aufrechtstellung noch fünf Umdrehungen pro Sec., so ist $\tau_0 = 1/5$ sec. und, wenn man insbesondere $A = C$ nimmt, $T = 546$ sec. = ca. 10 Minuten.

Bei unseren letzten Berechnungen sowie bei der Beschreibung der Bahnkurve ist indessen zu bedenken, daß unsere Betrachtungen nur bis in die Nähe der aufrechten Lage, nicht bis zu dieser selbst zutreffend zu sein beanspruchen. Denn wir haben (Ungenauigkeit II) die bohrende Reibung gegenüber der gleitenden vernachlässigt, was nur bei nicht zu kleinem Winkel ϑ zulässig ist (vgl. pag. 551). Von unserer Bahnkurve müssen wir daher das letzte, in den Punkt O auslaufende Stück als unverbürgt ansehen.

Wir wollen endlich noch, indem wir in unseren Formeln $\mu = 0$ setzen, die hier betrachtete Bewegung in das System der reibungslosen Bewegungen einordnen. Wir gehen dabei aus von Gl. (5), welche mit $\mu = 0$ liefert

$$\vartheta' = 0 \text{ oder } \vartheta = \text{const.}$$

Dies ist zugleich bei verschwindender Reibung die Gleichung der Bahnkurve. Aus den Gl. (1) und (2) folgt dann, daß auch N und ψ' konstant werden. *Bei verschwindender Reibung geht also die hier betrachtete Bewegung in die reguläre Präcession über.* Deshalb können wir sie als „eine Präcessions-ähnliche“ oder eine „durch Reibung gedämpfte Präcession“ bezeichnen. Nehmen wir andererseits die Nutationen mit in Rechnung, die in unseren Formeln nicht zum Ausdruck kamen, die sich aber, wie wir im vorigen Paragraphen sahen, unserer Bewegung überlagern, so tritt unsere jetzige Betrachtung in direkte Beziehung zu den früheren Untersuchungen über die *pseudoreguläre Präcession* und zeigt uns, wie diese wichtigste reibungslose Bewegung durch die Reibung modifiziert wird.

§ 6. Über einen beim Ansatz der Reibungsprobleme naheliegenden Fehler. Nachträgliche Rechtfertigung der obigen Behandlung und Hinweis auf das Experiment.

Der gegenwärtige Paragraph hat zunächst den Zweck, unsere früheren Angaben über die Bestimmung der Reibungsarbeit und des Reibungsmomentes (vgl. § 3 pag. 550) zu rechtfertigen bzw. zu beschränken. Dabei werden gewisse charakteristische Unterschiede zwischen den Reibungskräften oder allgemeiner gesprochen solchen Kräften, die ihrer Größe oder Richtung nach von der Geschwindigkeit des Systems abhängen, und denjenigen Kräften zur Sprache kommen, die sich nach Größe und Richtung allein durch die jeweilige Lage des Systems bestimmen und die man bei den Entwicklungen der theoretischen Mechanik in erster Linie im Auge zu haben pflegt.

Wir haben pag. 550 die Arbeit einer unendlich kleinen Drehung um eine horizontale und eine vertikale Axe gesondert berechnet und haben die erste als die Arbeit der gleitenden, die letztere als die der bohrenden Reibung angesprochen. In Formeln war

$$(1) \quad \begin{cases} d\mathcal{A}_1 = -\mu R \varrho \Omega \sin \alpha \, dt \\ d\mathcal{A}_2 = -\mu' R \Omega \cos \alpha \, dt = -\mu R a \Omega \cos \alpha \, dt, \end{cases}$$

wo a eine Länge von der Größenordnung des Radius des Berührungskreises bedeutete. Die gesamte Reibungsarbeit also, welche bei der unendlich kleinen Drehung Ωdt um eine zur Vertikalen um den Winkel α geneigte Axe zu leisten ist, wäre hiernach

$$(2) \quad d\mathcal{A} = -\mu R \Omega (\varrho \sin \alpha + a \cos \alpha) \, dt.$$

Ist nun dieses Verfahren ohne weiteres zulässig?

Wir wollen zunächst den einfachen Fall eines einzelnen Massenpunktes betrachten, der sich in einer Ebene einmal unter dem Einfluß

einer schon durch die Lage des Punktes bestimmten Kraft P , das andere Mal unter dem Einfluß einer Reibungskraft bewegt. Die Reibungskraft W ist zwar, wenn wir das Coulombsche Reibungsgesetz zu Grunde legen, der Größe nach von der Geschwindigkeit unabhängig, nämlich gleich μR , wo R die Reaktion unserer Ebene auf den Punkt bedeutet, aber der Richtung nach von ihr abhängig, nämlich der Richtung der augenblicklichen Geschwindigkeit entgegengesetzt. Auf dem Wegstückchen ds beträgt nun die Arbeit das eine Mal

$$(3) \quad d\mathcal{A} = P \cos(P, ds) ds,$$

das andere Mal

$$(4) \quad d\mathcal{A} = -W ds = -\mu R ds.$$

Andererseits berechnen wir diese beiden Arbeitsgrößen, indem wir den Weg ds in zwei rechtwinklige Komponenten dx und dy auflösen. Auf dem Wege dx leistet P die Arbeit $P_x dx$, wenn P_x die Komponente von P nach der x -Axe bedeutet. Entsprechend berechnet sich die Arbeit auf dem Wege dy ; als Gesamtarbeit ergibt sich daher:

$$(3') \quad d\mathcal{A} = P_x dx + P_y dy,$$

was bekanntlich mit (3) stimmt.

Wollen wir im zweiten Falle ebenso verfahren, so würden wir sagen: Führen wir zunächst die Bewegung dx aus, so wird die Arbeit von W auf diesem Wege gleich $-W dx = -\mu R dx$; denn bei der Bewegung dx wirkt die Reibung dem Sinne der Bewegung entgegen, also in der Richtung der negativen x -Axe und ist der Größe nach durch Reibungskoeffizienten und Gegendruck R gegeben. Ebenso wird die Arbeit auf dem Wege dy gleich $-W dy$. In Ganzen erhielte man so:

$$(4') \quad d\mathcal{A} = -W(dx + dy) = -\mu R(dx + dy),$$

was ersichtlich mit (4) nicht stimmt.

Die Berechnung der Reibungsarbeit aus den Arbeiten der Teilbewegungen ist also, in dieser Weise ausgeführt, unstatthaft. Man erkennt aber leicht, wie man diese Berechnung zu korrigieren hat, wenn man an der Zerlegung der Bewegung in die Komponenten dx und dy festhalten will: Man muß die bei der tatsächlichen Bewegung ds auftretende Reibung W in zwei Komponenten $W_x = W \frac{dx}{ds}$ und $W_y = W \frac{dy}{ds}$ zerlegen und die Arbeit dieser Komponenten bei den Teilbewegungen dx und dy bestimmen. Alsdann ergibt sich richtig und in Übereinstimmung mit (4):

$$d\mathcal{A} = -(W_x dx + W_y dy) = -\mu R \frac{dx^2 + dy^2}{ds}.$$

Ähnlich hat man allemal bei Reibungswirkungen und allgemeiner bei Kräften, die in irgend einer Weise von der Geschwindigkeit ab-

hängen, zu unterscheiden: *zwischen der Arbeit, welche bei den Teilbewegungen, in die man die thatsächliche Bewegung zerlegen mag, zu leisten wäre, wenn eine solche Teilbewegung für sich betrachtet wird und gesondert vorhanden wäre; und zwischen derjenigen Arbeit, welche die bei der thatsächlichen Bewegung auftretenden Kräfte bei den gedachten Teilbewegungen leisten*)*. Für den Ansatz der Bewegungsgleichungen hat man die zweite Berechnungsweise der Arbeit zu Grunde zu legen, während die erstgenannte hierbei irreführend sein würde.

Im § 3 wurde aber diese Unterscheidung bei der Aufstellung der vorstehend unter (1) wiedergegebenen Ausdrücke nicht hervorgehoben. Vielmehr wurde die bei der Rotation $\Omega \sin \alpha dt$ um eine horizontale Axe zu leistende Arbeit $d\mathcal{W}_1$ und die bei der Rotation $\Omega \cos \alpha dt$ um eine vertikale Axe zu leistende Arbeit $d\mathcal{W}_2$ gesondert berechnet; als ob die eine oder die andere Rotation allein vorhanden wäre; und es wurde stillschweigend angenommen, daß sich die Arbeit $d\mathcal{W}$, die bei der Rotation Ωdt um eine beliebig geneigte Axe zu leisten ist, additiv aus jenen Arbeitsgrößen $d\mathcal{W}_1$ und $d\mathcal{W}_2$ zusammensetzt. Dies ist nach den obigen Erfahrungen nicht zutreffend; wir müssen daher die Berechnung der Arbeit $d\mathcal{W}$ nachträglich kontrollieren.

Hierbei dürfen wir, um die bohrende Reibung auf gleitende Reibung zurückführen zu können, den Berührungskreis zwischen der die Figurenaxe begrenzenden Kugel und der den Kreisel tragenden Pfanne nicht in einen Punkt zusammenziehen. Allerdings tritt dann die pag. 548 hervorgehobene Schwierigkeit auf, daß die Verteilung des Gegendruckes R auf die Punkte des Berührungskreises statisch unbestimmt wird. Da wir auf elastische Verhältnisse nicht eingehen können, müssen wir eine Hilfsannahme machen. Die nächstliegende Annahme ist, daß sich der Gegendruck R gleichmäßig auf den Umfang des Berührungskreises verteilt. Unterscheiden wir also die Punkte des Kreises durch einen um den Mittelpunkt des Berührungskreises herum gezählten Winkel β , so wird auf das Kreis-Element $d\beta$ der Bruchteil $\frac{d\beta}{2\pi} R$ des ganzen Gegendruckes R kommen. Sicherlich ist diese Verteilung bei merklicher Neigung der Figurenaxe nicht ganz zutreffend; sie möge aber der Einfachheit wegen zugelassen werden.

Die folgende Zeichnung bezieht sich auf die Ebene des Berührungskreises (Fig. 82). Der Radius des Berührungskreises heiße a ; ρ sei

*) Eine interessante, technisch wichtige Folgerung hieraus zieht H. Lorenz in seinem Lehrbuch der technischen Physik, München 1902, S. 185: Der in Bewegung befindliche Steuerschieber einer Dampfmaschine läßt sich trotz des großen auf ihm lastenden Dampfdruckes senkrecht gegen seine Bewegungsrichtung fast reibungslos verschieben.

der Radius der begrenzenden Kugel. Die beiden Teilbewegungen sind je durch einen Pfeil angedeutet: die Drehung $\Omega \cos \alpha \, dt$ um die Vertikale durch O , welche sich in der Figur in den Mittelpunkt des Berührungskreises projiziert und die Drehung $\Omega \sin \alpha \, dt$ um eine horizontale Axe durch O , welche um den Kugelradius ρ oberhalb der Zeichenebene liegend zu denken ist und die sich in den Durchmesser DD projizieren mögen. Von diesem Durchmesser aus möge auch das Azimuth β gemessen werden.

Um die Reibungswirkung in einem beliebigen Punkte P feststellen zu können, muß man die Bewegung dieses Punktes kennen. Sie setzt sich aus zwei Teilbewegungen

du und dv zusammen; du entspricht der Vertikalkomponente des Rotationsvektors und ist tangential zum Berührungskreise gerichtet; dv entspricht der Horizontalkomponente desselben und liegt eigentlich nicht genau in der Zeichenebene. Vielmehr ergibt sich die genauere Richtung von dv als das gemeinsame Lot auf der Horizontalkomponente des Rotationsvektors und dem kürzesten Abstände des frag-

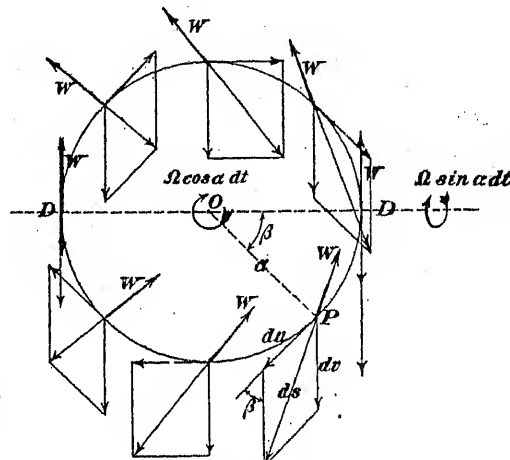


Fig. 82.

lichen Punktes P von der Axe jener Komponente. Sofern aber die Pfanne flach und daher der Radius a klein gegen den Radius ρ ist, ist die Neigung von dv gegen die Zeichenebene nur gering. Deshalb möge es gestattet sein, dv in die Zeichenebene fallend anzusehen. Im gleichen Sinne wird es erlaubt sein, den Abstand des Punktes P von der Axe der horizontalen Rotationskomponente, welcher eigentlich $b = \sqrt{\rho^2 - a^2 \cos^2 \beta}$ ist, einfach gleich ρ zu setzen. Hiernach ergibt sich als Gröfse der Teilbewegungen

$$du = \Omega \cos \alpha \, a \, dt, \quad dv = \Omega \sin \alpha \, b \, dt = \Omega \sin \alpha \, \rho \, dt.$$

Die Gesamtbewegung von P folgt hieraus zu

$$ds = \sqrt{du^2 + dv^2 + 2du \, dv \cos \beta}.$$

In jedem Elemente $d\beta$ des Berührungskreises tritt nun eine Reibungskraft W auf, deren Richtung der Richtung von ds entgegengesetzt ist und deren Gröfse zufolge unserer Annahme über die Verteilung des

Gegendruckes gleich $\mu R \frac{d\beta}{2\pi}$ ist. In der Figur ist W für eine Anzahl äquidistanter Punkte der Kreisperipherie konstruiert. Die Arbeit dieser Reibungskraft wird gleich

$$-\mu R \frac{d\beta}{2\pi} ds,$$

die Gesamtarbeit auf dem ganzen Berührungskreise daher gleich

$$d\mathfrak{A} = -\frac{\mu R}{2\pi} \int_{-\pi}^{+\pi} d\beta ds.$$

Tragen wir den angegebenen Wert für ds ein, so können wir schreiben:

$$d\mathfrak{A} = -\frac{\mu R \Omega dt}{2\pi} \int_{-\pi}^{+\pi} d\beta \sqrt{a^2 \cos^2 \alpha + \varrho^2 \sin^2 \alpha + 2a\varrho \cos \alpha \sin \alpha \cos \beta}.$$

Dies ist ein elliptisches Integral. Statt β führen wir als Integrationsvariable $\gamma = \beta/2$ ein; unser Integral nimmt dann die Form eines Legendreschen Integrals zweiter Gattung an; es wird nämlich:

$$(5) \quad d\mathfrak{A} = -\mu R \Omega (a \cos \alpha + \varrho \sin \alpha) dt \frac{1}{\pi} \int_{-\pi/2}^{+\pi/2} d\gamma \sqrt{1 - k^2 \sin^2 \gamma},$$

wobei zur Abkürzung gesetzt ist:

$$(6) \quad k^2 = \frac{4a\varrho \cos \alpha \sin \alpha}{(a \cos \alpha + \varrho \sin \alpha)^2} = \frac{4 \frac{\varrho}{a} \operatorname{tg} \alpha}{\left(1 + \frac{\varrho}{a} \operatorname{tg} \alpha\right)^2}.$$

Der somit festgestellte Wert (5) der Reibungsarbeit unterscheidet sich aber von dem oben angegebenen Werte (2) nur durch den Faktor

$$(7) \quad \frac{1}{\pi} \int_{-\pi/2}^{+\pi/2} d\gamma \sqrt{1 - k^2 \sin^2 \gamma} = \frac{2}{\pi} E(k),$$

wo die Bezeichnung E im Sinne von Legendre gebraucht ist. Die Kontrolle des Ausdrucks (2) wird also darin zu bestehen haben, daß wir uns fragen, inwieweit der letztgenannte Faktor von der Einheit abweicht.

Zu dem Ende verzeichnen wir in Fig. 83 einerseits die Größe von k , andererseits die von $\frac{2}{\pi} E(k)$ für wechselnde Werte der Abscisse $x = \frac{\varrho}{a} \operatorname{tg} \alpha$.

Was zunächst die Linie für k betrifft, so zeigt man leicht, daß dieselbe für den Abscissenwert $x = 1$ ein Maximum besitzt; der zu-

gehörige Wert von k ist gleich 1. Für $x = \frac{1}{2}$ oder $x = 2$ ergibt sich $k^2 = \frac{8}{9}$, $k = 0,94$, für $x = \frac{1}{4}$ oder $x = 4$ wird $k^2 = \frac{16}{25}$, $k = 0,80$, für $x = \frac{1}{8}$ oder $x = 8$ folgt $k = 0,63$ u. s. f.; für $x = 0$ und $x = \infty$ wird gleicherweise $k = 0$. Wir haben also bei $x = 0$ einen steilen Anstieg,

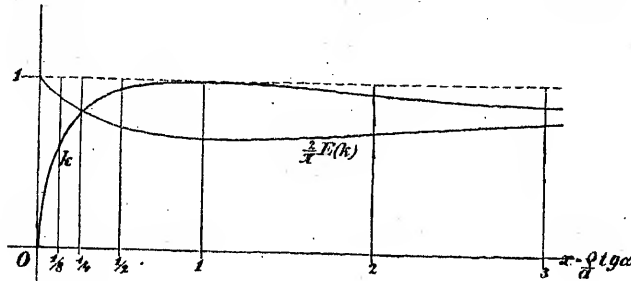


Fig. 83.

dann ein flaches Maximum und von hier aus einen asymptotischen Abfall zu Null.

Zur Verzeichnung der Linie für $\frac{2}{\pi} E(k)$ genügen etwa die den meisten Logarithmentafeln beigegebenen Tabellen der Ellipsenquadranten. Dieselben zeigen beispielsweise, daß für die soeben genannten Werte von $k = 0,94$, $k = 0,80$, $k = 0,63$ bzw. $\frac{2}{\pi} E(k)$ gleich wird 0,71, 0,81, 0,89. Für den maximalen Wert $k = 1$ hat $\frac{2}{\pi} E(k)$ seinen Kleinstwert $\frac{2}{\pi} = 0,64$, für $k = 0$ seinen Größtwerth 1.

Nun entspricht der Abscissenwert $x = 1$ derjenigen Neigung α von Rotationsaxe und Vertikaler, für welche $\tan \alpha = \frac{a}{\rho}$ wird, wo also die Rotationsaxe gerade durch die Peripherie des Berührungskreises hindurchgeht. Dementsprechend bedeutet ein Abscissenwert $x < 1$, daß die Rotationsaxe das Innere des Berührungskreises trifft, während $x > 1$ heißt, daß sie außerhalb daran vorbeigeht. Wenn, wie wir voraussetzen, der Berührungskreis klein ist, (α klein gegen φ), so muß die Rotationsaxe schon merklich senkrecht stehen, wenn sie die Peripherie des Berührungskreises treffen oder durch das Innere desselben hindurchgehen soll. Zu allen einigermaßen beträchtlichen Neigungen der Rotationsaxe gehören in unserer Figur große Werte der Abscisse x , mithin Werte von $\frac{2}{\pi} E(k)$, die der Einheit nahe kommen. Auch im umgekehrten Falle, wenn die Rotationsaxe dicht am Mittelpunkte des Berührungskreises vorbeigeht, wird der Wert von $\frac{2}{\pi} E(k)$ nahezu gleich 1.

In diesen beiden Fällen stimmt also unser jetziger Ausdruck (5) für die Reibungsarbeit mit dem früheren Ausdruck (2) merklich über-

VII. Einfluss von Reibung, Luftwiderstand, Elastizität etc.

frühere Behandlung ist also gerechtfertigt 1) wenn die Rotationsmerkwürdigen Winkel mit der Vertikalen bildet, 2) wenn mit dieser zusammenfällt. Nur von diesen beiden Fällen ist früher gesprochen, von dem ersten Falle in § 4 und 5 (Verfrachten der Figurenaxe durch die gleitende Reibung), am Schluss von § 3 (allmähliches Absterben der aufbewegung infolge der bohrenden Reibung). Wenn dann die Rotationsaxe den Berührungskreis trifft oder in seiner Nähe vorbeigeht, d. h. wenn $x = \frac{e}{a} \operatorname{tg} \alpha$ weder sehr sehr groß ist, muß der frühere Arbeitsausdruck durch Hinzufügen des Faktors $\frac{2}{\pi} E(k)$ korrigiert werden, welcher im ungünstigsten Falle ($x = 1$) jenen Ausdruck auf 64% des früheren Betrages

auch von unserem jetzigen Standpunkte aus zulässig und die gesamte Reibungsarbeit $d\mathcal{A}$ in zwei Teile $d\mathcal{A}_1$ und $d\mathcal{A}_2$ zerlegen, von denen der eine dem augenblicklichen Drehwinkel um eine horizontale Axe $\Omega \sin \alpha dt = d\omega_h$ proportional ist und *Arbeit der gleitenden Reibung* genannt werden kann und von denen der andere dem augenblicklichen Drehwinkel um die Vertikale $\Omega \sin \alpha dt = d\omega_v$ proportional ist und *Arbeit der bohrenden Reibung* heißen möge. Mit Benutzung der eben genannten Winkel können wir nach (5) und (7) schreiben

$$d\mathcal{A} = d\mathcal{A}_1 + d\mathcal{A}_2 = -\mu R (\rho d\omega_h + a d\omega_v) \frac{2}{\pi} E(k)$$

und können dementsprechend definieren:

$$(8) \quad \begin{cases} d\mathcal{A}_1 = -\mu R \rho \frac{2}{\pi} E(k) d\omega_h, \\ d\mathcal{A}_2 = -\mu R a \frac{2}{\pi} E(k) d\omega_v. \end{cases}$$

Diese Ausdrücke stimmen wieder mit den früheren Werten aus Gl. (1) überein, wenn $\frac{2}{\pi} E(k)$ merklich gleich 1 ist, wenn also die Rotationsaxe entweder merklich von der Vertikalen abweicht oder wenn sie fast genau mit ihr zusammenfällt. Im ersten Falle ergibt sich der frühere Schluss, daß die Arbeit der bohrenden Reibung klein gegen die Arbeit der gleitenden Reibung wird, daß man also von der bohrenden Reibung näherungsweise absehen darf, wie wir es vermöge unserer Vernachlässigung (II) thaten. Im anderen Falle ist umgekehrt die Arbeit der bohrenden Reibung die überwiegende. Tritt keiner dieser beiden Fälle ein, so sind die früheren Ausdrücke (1) durch Hinzufügung des Faktors $\frac{2}{\pi} E(k)$ zu korrigieren.

Es ist schliesslich durchaus folgerichtig, die *Momente der gleitenden und bohrenden Reibung* von unserem jetzigen Standpunkte aus folgenderweise zu definieren. Man bemerke allgemein, dass das Moment einer Kraft um eine Axe erklärt werden kann als das Verhältniss der Arbeit, welche die Kraft bei einer unendlich kleinen Drehung um die fragliche Axe leistet, zur Grösse des Drehwinkels. In unserem Falle handelt es sich einerseits um eine horizontale Axe und den zugehörigen Drehwinkel $d\omega_h$. Die in Betracht kommende Reibungsarbeit ist die Arbeit der gleitenden Reibung $d\mathcal{U}_1$. Wir definieren daher als Moment der gleitenden Reibung die Grösse

$$M_1 = \frac{d\mathcal{U}_1}{d\omega_h} = -\mu R \varrho \frac{2}{\pi} E(k).$$

Andrerseits gehört zu der Drehung $d\omega_v$ um die Vertikale die Arbeit $d\mathcal{U}_2$ der bohrenden Reibung. Als Moment der bohrenden Reibung ist daher zu bezeichnen

$$M_2 = \frac{d\mathcal{U}_2}{d\omega_v} = -\mu R a \frac{2}{\pi} E(k).$$

Diese Werte stimmen natürlich wieder mit den in § 3 pag. 550 angegebenen Werten von M_1 und M_2 überein, wenn die Rotationsaxe einen merklichen Winkel gegen die Vertikale bildet und zeigen uns überdies, wie die früheren Werte zu korrigieren sind, wenn jene Voraussetzung nicht erfüllt ist. Die negativen Vorzeichen, welche bei unserer jetzigen Definition zu den Ausdrücken für M_1 und M_2 hinzutreten sind, waren früher in der besonderen Festsetzung enthalten, dass die Momente dem Sinne nach der zugehörigen Rotationskomponente entgegengesetzt sind. —

Bevor wir unsere Betrachtungen über die Reibung beim Kreisel mit festem Stützpunkte beschliessen, wünschen wir nochmals auf das *Experiment* als den eigentlichen Wertmesser unserer theoretischen Resultate hinzuweisen. Wir haben häufig Versuche mit dem auf pag. 1 abgebildeten, von Rozé konstruierten Kreisel angestellt und konnten hierbei die vorstehend geschilderten theoretischen Ergebnisse in allgemeinen Umrissen durchaus bestätigen. Dieses allerdings nur unter der Beschränkung, dass der dem Kreisel ursprünglich erteilte Impuls hinreichend gross war, einer Beschränkung, die aber auch unseren sämtlichen theoretischen Untersuchungen ausdrücklich zu Grunde gelegt wurde.

Bei nur mässigem Impuls verlaufen die Erscheinungen lange nicht so typisch und durchsichtig wie bei starkem Impuls. Alsdann spielen offenbar störende Ursachen, die wir im Einzelnen nicht übersehen

können, wie die besonderen Verhältnisse an der Unterstützungsstelle, eine zu große Rolle gegenüber den eigentlichen Trägheitswirkungen, die wir allein theoretisch beherrschen. Die einfache schematische Beschreibung der Reibungseinflüsse, die in den vorigen Paragraphen enthalten ist, paßt auf solche Fälle nicht, und braucht auch nach den eingeführten beschränkenden Voraussetzungen darauf nicht zu passen.

Ist aber der Impuls hinreichend stark, so treten regelmässig die öfters genannten Erscheinungen auf: Die Figurenaxe richtet sich auf, indem sie einen Spiralkegel beschreibt, und zwar gleichviel ob der Schwerpunkt über oder unter der Unterstützungspfanne liegt; die Präcessionsgeschwindigkeit beschleunigt sich dabei, entsprechend Gl. (2) von pag. 570, Nutationen der Axe, die man anfangs etwa absichtlich durch einen Schlag erzeugt hat, sterben in dem Masse ab, wie sich die Figurenaxe der aufrechten Stellung nähert.

Trotzdem läßt eine solche allgemeine Bestätigung der Theorie noch viel zu wünschen übrig, da sie über die quantitativen Verhältnisse nichts besagt. Zu einer gründlichen experimentellen Bestätigung wäre es erforderlich, zunächst die Masse und Massenverteilung des Versuchskreisels, also die Größen M, P, A, C durch Wägung und Schwingungsbeobachtung zu bestimmen, ferner den ursprünglichen Wert sowie die Abnahme der Umdrehungszahl und somit indirekt die Grösse des Impulses N durch stroboskopische Methoden während des einzelnen Experimentes festzustellen und endlich die wechselnden Lagen des Kreisels zuverlässig zu registrieren.

Wir sind uns wohl bewußt, daß nach dieser Richtung hin unsere Behandlung sehr lückenhaft ist und wünschen dringend, daß in künftigen Untersuchungen zur irdischen Dynamik die experimentelle Prüfung und die mathematische Überlegung mehr als gleichwertige und gleichunentbehrliche Faktoren neben einander behandelt werden möchten.

§ 7. Einfluss des Luftwiderstandes auf die Kreiselbewegung.

Neben der Reibung wirkt offenbar auch der Luftwiderstand bei der Kreiselbewegung als eine Energie verbrauchende Ursache mit. Indem der Kiesel die umgebende Luft in Bewegung setzt und indem sich diese Bewegung teils weiter entfernten Luftschichten mitteilt, teils durch die Reibung zwischen ungleich bewegten Schichten verzögert wird, fließt dauernd Bewegungsenergie von der bewegten Kieselmasse in das umgebende Mittel ab. Dieser Umstand kann nicht umhin, auf die Kreiselbewegung selbst zurückzuwirken.

Die Größe des Einflusses wird verschieden sein je nach der Form des Kreisel und nach der Art seiner Bewegung. Mit einer Vergrößerung der Oberfläche wird der Einfluß im allgemeinen wachsen, mit einer Vermehrung der Masse bei gleichbleibender Oberfläche abnehmen. Ein Kreisel von großen Dimensionen wird daher vom Luftwiderstande weniger in Mitleidenschaft gezogen werden, wie ein geometrisch-ähnlicher Kreisel von kleineren Abmessungen, weil das Verhältnis Rauminhalt (oder Masse) zu Oberfläche bei jenem größer ist wie bei diesem. Hat der Kreisel, wie es bei pneumatischem Antrieb der Fall ist, Schaufeln, gegen welche der antreibende Luftstrom gelenkt wird, so wird beim weiteren Bewegungsverlauf der verzögernde Einfluß der Luft erheblich größer sein wie bei einem Körper mit glatter Oberfläche etc.

Auch die Art der Bewegung nimmt auf die Wirkung des Luftwiderstandes Einfluß. Hat die Oberfläche Rotationssymmetrie um die Figurenaxe, so wird sich der einfachen Drehung um die Figurenaxe nur ein geringer Luftwiderstand entgegensetzen. Dagegen wird die fortschreitende Bewegung der Figurenaxe in höherem Grade durch den Luftwiderstand behindert werden, und zwar die schnellen Nutationen wieder in höherem Grade wie die langsame Präcessionsbewegung. Man wird also erwarten dürfen, daß die Nutationen in schnellerem Zeitmaße abklingen wie die langsame Präcessionsbewegung und diese wieder schneller wie die Eigendrehung um die Figurenaxe, daß überhaupt durch den Luftwiderstand und ähnlich durch die anderen Energieverzehrenden Wirkungen allemal auf eine Ausgleichung der ursprünglich vorhandenen Unregelmäßigkeiten und auf eine Vereinfachung der Bewegungsform hingearbeitet wird.

Wie man hiernach sieht, ist das Problem des Luftwiderstandes reichlich kompliziert. Um es in Strenge zu behandeln, wäre es nötig, neben den Differentialgleichungen der Kreiselbewegung die hydrodynamischen Gleichungen für die Bewegung des umgebenden Mittels in ihrem wechselseitigen Zusammenhange zu berücksichtigen, wie schon gelegentlich des ähnlichen ballistischen Problems (pag. 535) bemerkt wurde. Wir kämen dabei zu einer Aufgabe wie sie unter dem Namen „Bewegung eines Körpers in einer Flüssigkeit“ von mathematischer Seite vielfach behandelt worden ist*), nur daß die grundlegende Voraussetzung aller einschlägigen Behandlungen, daß nämlich die Flüssigkeit inkompressibel und reibungslos sei und daß ihr durch den

*) Eine zusammenfassende Darstellung der betr. Arbeiten giebt A. E. H. Love in der Encyclopädie der mathem. Wissensch. Bd. IV, Art. 16, Hydrodynamik II.

Körper eine Bewegung mit Geschwindigkeitspotential erteilt werde, fallen zu lassen wäre, da sie den Verhältnissen des Luftwiderstandes gar zu schlecht entspricht. Mit dieser Voraussetzung fällt aber auch die Möglichkeit einer strengen und eleganten mathematischen Behandlung. Wir müssen daher auf eine Untersuchung des Luftwiderstandes im Anschluss an die vorhandene mathematische Litteratur von vornherein verzichten.

Unsere Behandlung soll vielmehr derjenigen nachgebildet sein, die der Physiker bei der Bestimmung der durch Luftwiderstand gedämpften Pendelschwingungen, der Schwingungen einer Galvanometernadel mit magnetischer oder Flüssigkeitsdämpfung etc. einzuschlagen pflegt. Man nimmt hierbei an, dass man die Dämpfungswirkung wenigstens bei kleinen Ausschlägen dadurch hinreichend genau berücksichtigen könne, dass man der Bewegungsgleichung ein der augenblicklichen Geschwindigkeit proportionales Glied hinzufügt. Ähnlich wollen wir annehmen, dass die Wirkung des Luftwiderstandes auf die Kreisbewegung annähernd durch eine der augenblicklichen Rotationsgeschwindigkeit Ω nach Grösse und Axe proportionale entgegengerichtete Drehkraft beschrieben werden kann. Lösen wir etwa Ω nach den drei Hauptaxen des Körpers in die Komponenten p, q, r auf, so werden wir also die Komponenten des Luftwiderstandsmomentes nach eben jenen Axen gleich $-\lambda p, -\lambda q, -\lambda r$ setzen. Vielleicht wäre es angezeigt, den Koeffizienten von r kleiner zu wählen als die von p und q , also die Komponenten des Momentes gleichzusetzen $-\lambda_1 p, -\lambda_1 q, -\lambda_2 r$ ($\lambda_2 < \lambda_1$), weil durch die Drehung um die Figurenaxe, wie oben bemerkt, die Luft weniger mitgenommen wird, wie durch eine Drehung der Figurenaxe um eine dazu senkrechte Axe. Da aber unser Ansatz auch dann nicht beanspruchen könnte, den Verhältnissen der Wirklichkeit genau zu entsprechen, so werden wir uns mit der zuerst genannten weitgehenden Schematisierung des Ansatzes begnügen, der übrigens für Späteres eine besondere Bedeutung hat. Ferner werden wir natürlich von allen sonstigen Reibungseinflüssen jetzt absehen.

Wir wollen uns zunächst fragen, wie die Bewegung des kräftefreien Kreisels (Poinsot-Bewegung) durch den so aufgefassten Luftwiderstand modifiziert wird. Die Behandlung wird hier sehr einfach. Bei der Poinsotbewegung gehen wir am besten von den Eulerschen Gleichungen (vgl. pag. 142) aus, die sich für den symmetrischen Kiesel ($B = A$) unter Hinzufügung unserer Luftwiderstandsglieder folgendermassen schreiben:

$$A \frac{dp}{dt} = (A - C) qr - \lambda p,$$

$$A \frac{dq}{dt} = (C - A) r p - \lambda q,$$

$$C \frac{dr}{dt} = -\lambda r.$$

Aus der letzten Gleichung erkennt man zunächst, daß die Eigenrotation r nach dem folgenden Gesetz von ihrem Anfangswerte r_0 aus (entsprechend $t = 0$) abnimmt:

$$(1) \quad r = r_0 e^{-\frac{\lambda t}{C}}.$$

Die beiden ersten Gleichungen fassen wir nach Multiplikation mit 1 und i zu der komplexen Gleichung zusammen:

$$(2) \quad A \frac{d(p + iq)}{dt} = (C - A) i r (p + iq) - \lambda (p + iq).$$

Durch Division mit $p + iq$ und Eintragung des Wertes von r aus (1) ergibt sich:

$$\frac{d \log(p + iq)}{dt} = \frac{C - A}{A} i r_0 e^{-\frac{\lambda t}{C}} - \frac{\lambda}{A}$$

und durch Integration:

$$\log(p + iq) = -\frac{\lambda t}{A} - \frac{C - A}{A} \frac{C}{\lambda} i r_0 e^{-\frac{\lambda t}{C}} + \text{const.}$$

Bestimmen wir noch die Integrationskonstante durch die Anfangswerte p_0, q_0 , so können wir schreiben:

$$(3) \quad p + iq = (p_0 + i q_0) e^{-\frac{\lambda t}{A} + \frac{C - A}{A} \frac{C}{\lambda} i r_0 (1 - e^{-\frac{\lambda t}{C}})}.$$

Man erkennt hieraus, daß der absolute Betrag von $p + iq$, d. i. die Länge der äquatorialen Komponente des Drehungsvektors nach einem ähnlich einfachen Gesetz abnimmt wie die Eigenrotation r . Man hat nämlich

$$(4) \quad \sqrt{p^2 + q^2} = \sqrt{p_0^2 + q_0^2} e^{-\frac{\lambda t}{A}}.$$

Bezeichnet man ferner mit α denjenigen Winkel, den die genannte Komponente mit ihrer Anfangslage einschließt, indem man setzt:

$$\frac{p + iq}{\sqrt{p^2 + q^2}} = \frac{p_0 + i q_0}{\sqrt{p_0^2 + q_0^2}} e^{i\alpha},$$

so ergibt sich aus (3) für α der Wert

$$(5) \quad \alpha = \frac{C - A}{A} \frac{C}{\lambda} r_0 (1 - e^{-\frac{\lambda t}{C}}).$$

Nach den Gleichungen (1), (4) und (5) läßt sich nun der allgemeine Charakter der Bewegung folgendermaßen schildern: Sowohl die Kompo-

nente des Rotationsvektors nach der Figurenaxe wie die dazu senkrechte äquatoriale Komponente werden durch den Luftwiderstand stetig bis auf Null verkürzt; die Zeitdauer dieses Vorganges ist unendlich; die Anzahl der Umgänge, welche der Rotationsvektor unterdessen um die Figurenaxe ausführt, ist endlich und berechnet sich aus (5) zu

$$\frac{\alpha_{\infty}}{2\pi} = \frac{C-A}{A} \frac{C}{\lambda} \frac{r_0}{2\pi};$$

sie ist um so größer, je größer die anfängliche Eigenrotation war und je kleiner die Dämpfungskonstante λ ist; mit verschwindendem λ , wo die Bewegung eine reguläre Präcession wird, wächst jene Zahl, wie es sein muß, ins Unendliche.

Interessante Unterschiede ergeben sich je nach dem Verhältnis der Hauptträgheitsmomente A und C . Wir bestimmen etwa die jeweilige Neigung β des Rotationsvektors gegen die Figurenaxe, indem wir nach (1) und (4) bilden

$$\operatorname{tg} \beta = \frac{\sqrt{p^2 + q^2}}{r} = \frac{\sqrt{p_0^2 + q_0^2}}{r_0} e^{-\lambda t \left(\frac{1}{A} - \frac{1}{C} \right)}$$

Führen wir noch die anfängliche Neigung β_0 ein, so können wir auch schreiben:

$$(6) \quad \operatorname{tg} \beta = \operatorname{tg} \beta_0 e^{-\lambda t \left(\frac{1}{A} - \frac{1}{C} \right)}.$$

Der Winkel β wächst hiernach kontinuierlich an oder nimmt ständig ab, je nachdem C kleiner oder größer als A ist. Die Rotationsaxe strebt in jedem Falle einer Axe größten Hauptträgheitsmomentes zu, im Falle des abgeplatteten Trägheitsellipsoides ($C > A$) der Figurenaxe, im Falle des verlängerten Trägheitsellipsoides ($C < A$) einer äquatorialen Axe. Im Falle des Kugelkreisels, wo jede Axe als Axe eines größten Hauptträgheitsmomentes aufgefaßt werden kann, wird die Rotationsaxe durch den Luftwiderstand natürlich überhaupt nicht umgelagert; hier besteht vielmehr die einzige Wirkung desselben in einer allmählichen Schwächung der Rotationsgeschwindigkeit.

Den Unterschied zwischen beiden Fällen können wir noch deutlicher beschreiben, wenn wir an den Verlauf des Polhodiekegels denken. Im Falle $C > A$ verengert sich der Polhodiekegel im Verlaufe der Bewegung und zieht sich schließlich auf die Figurenaxe zusammen, nachdem er sie eine endliche Anzahl von Malen umschlungen hat; im Falle $C < A$ erweitert er sich und läuft, abermals nach einer endlichen Anzahl von Umgängen, in die Äquatorebene des Kreisels fächerartig aus*).

*) Hätten wir den oben genannten allgemeineren Ansatz gemacht, bei welchem zwischen λ_1 und λ_2 unterschieden wird, so würden wir als Bedingung

Wir wollen etwa, um beide Fälle durch eine Figur veranschaulichen zu können, den Polhodiekegel mit einer im Körper festen Ebene schneiden, die wir im Abstände 1 von O senkrecht zur Figurenaxe legen. Nennen wir den Durchstoßungspunkt jener Ebene mit der Figurenaxe O' , den mit der augenblicklichen Rotationsaxe P , so ist die Entfernung $\varrho = O'P$ mit $\operatorname{tg} \beta$, ihr Anfangswert ϱ_0 mit $\operatorname{tg} \beta_0$ identisch. Der Winkel, um den sich der Vektor $O'P$ gegen seine Anfangslage $O'P_0$ gedreht hat, ist der oben berechnete Winkel α . Die entstehende Kurve der aufeinander folgenden Punkte P , d. h. die Spur des Polhodiekegels in der Zeichenebene, wird also in Polarkoordinaten durch ϱ und α bestimmt. Führen wir als eine bequeme Zeiteinheit die Dauer τ einer vollen Kreiselumdrehung zu Beginn der Bewegung ein, so wird $r_0 = \frac{2\pi}{\tau}$. Benutzen wir überdies für die reinen Zahlengrößen $\frac{C}{A} - 1$ und $\frac{\lambda\tau}{C}$ die Abkürzungen γ und δ , so können wir (6) und (5) folgendermaßen schreiben:

$$(7) \quad \frac{\varrho}{\varrho_0} = e^{-\gamma\delta\frac{t}{\tau}}, \quad \frac{\alpha}{2\pi} = \frac{\gamma}{\delta} \left(1 - e^{-\delta\frac{t}{\tau}}\right).$$

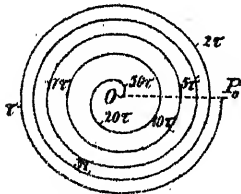


Fig. 84.

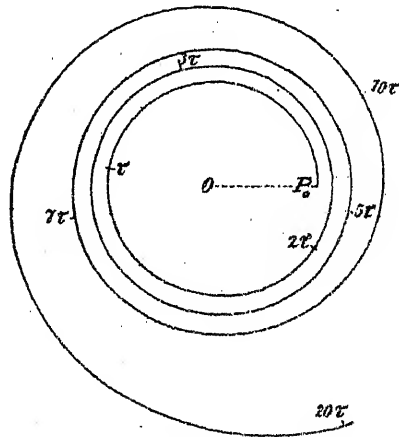


Fig. 85.

In den Figuren 84 und 85 haben wir $\gamma = \pm \frac{1}{2}$, $\delta = \frac{1}{10}$ vorausgesetzt. Die Anzahl der Umläufe unserer Kurve um O' wird 5, die Zeit, in der der Abstand ϱ auf den $e^{\pm 10}$ Teil seines Anfangswertes verkürzt bez. auf das e -fache angewachsen ist, wird $t = 20\tau$. Beide Kurven

für eine Verengung bez. Erweiterung des Polhodiekegels die folgende erhalten haben:

$$\lambda_1 C > \lambda_2 A \text{ bez. } \lambda_1 C < \lambda_2 A.$$

Es könnte hiernach unter Umständen vorkommen, daß die Rotationsaxe der Figurenaxe zustrebt, auch wenn dieselbe keine Axe größten Hauptträgheitsmomentes ist.

in Fig. 86 der Figurenaxe zu nähern, in Fig. 87 sich von ihr zu entfernen; gleichzeitig nimmt Impuls und Rotation an Grösse ständig ab.

Um dies Verfahren streng zu machen, müßte man natürlich das zu Grunde gelegte Zeitintervall Δt unbegrenzt abnehmen lassen, so daß der Endpunkt des Impulses nicht einen gebrochenen Linienzug sondern eine kontinuierliche Kurve im Körper beschriebe. Überdies wäre es nötig, die Änderungen zu berücksichtigen, die der Impuls im Körper vermöge der „resultierenden centrifugalen Drehkraft“ erfährt (vgl. pag. 144). Da aber diese nach Axe und Grösse gleich dem vektoriellen Produkt aus Impuls- und Rotationsvektor ist, so steht sie auf der Ebene unserer Zeichnung anfangs senkrecht und beeinflusst weder die Grösse des Impulses noch seine Neigung gegen die Figurenaxe. Die Wirkung jener Drehkraft besteht vielmehr nur darin, daß die zusammengehörigen Lagen von Impuls- und Rotationsaxe um einen mit fortschreitender Bewegung wachsenden Winkel aus der Zeichenebene herausdrehen werden, derart daß der Endpunkt des Impulses nicht eine ebene, sondern eine um die Figurenaxe spiralförmig gewundene Kurve beschreibt. Die genaue Gestalt dieser Kurve ist im übrigen in den obigen Rechnungen enthalten, da sich ja die Koordinaten des Impuls-Endpunktes relativ zum Körper nur durch die Faktoren A und C von den Komponenten p, q, r des Rotationsvektors unterscheiden.

Aber auch die Gestalt der vom Impuls-Endpunkt *im Raume* beschriebenen Kurve ist nach dem vorstehenden im wesentlichen klar. Gegen den Raum verschiebt sich der Impuls-Endpunkt jeweils entgegengesetzt parallel der Rotationsaxe. Diese selbst nähert sich nach den vorigen Figuren mehr und mehr der Impulsaxe und dreht sich überdies um deren augenblickliche Lage, da sich die Figurenaxe um die augenblickliche Lage der Rotationsaxe dreht und durch die Lage von Figuren- und Impulsaxe auch die Lage der Rotationsaxe bestimmt ist. Man schließt hieraus, daß der Endpunkt des Impulsvektors im Raum eine Schraubenlinie von abnehmender Weite der Windungen um eine gewisse mittlere Richtung beschreiben muß, wie sie etwa durch die nebenstehende Figur*) schematisch angedeutet wird. Der Impulsvektor bleibt also nicht wie bei der idealen Poincaré-Bewegung im Raume genau konstant, Fig. 88. wohl aber bleibt seine mittlere Richtung konstant und die Schwankungen um die mittlere Lage nehmen im Verlauf der Bewegung ab.



Die Bewegung der Figurenaxe im Raume erweist sich wieder für

*) Die Spirallinie geht natürlich abwechselnd hinter und vor der Mittellinie vorbei, was in der Figur nicht deutlich genug zum Ausdruck kommt.

die beiden Fälle $C > A$ und $C < A$ grundsätzlich verschieden. Im ersteren Falle strebt die Figurenaxe einer Richtung zu, die mit der schließlichen Richtung der Rotationsaxe, also auch mit der der Impulsaxe übereinstimmt, im letzteren Falle steht sie schließlichsenkrechtauf diesen Richtungen. Bezeichnen wir also etwa die mittlere Richtung der Impulsaxe im Raume als die Vertikale so können wir sagen: *Bei dem abgeplatteten Kreisel wird die Figurenaxe durch den Luftwiderstand aufgerichtet, bei dem verlängerten wird sie gesenkt.* Nachdem die Bewegung erloschen ist, d. h. nach unendlich langer Zeit steht die Figurenaxe im ersten Falle vertikal, im zweiten horizontal.

Mit Rücksicht auf den Luftwiderstand müssen wir unsere frühere Stabilitätsunterscheidung beim symmetrischen Kreisel (vgl. pag. 132 und 133) einer grundsätzlichen Revision unterziehen. Wir sagten früher: *die gleichförmige Rotation um die Figurenaxe ist eine stabile, die um eine äquatoriale Axe eine labile Bewegungsform.* Beides ist nur halb richtig, wenn wir an die Wirkung des Luftwiderstandes denken. Wir erteilen dem Kreisel eine Rotation genau um die Figurenaxe. Diese ist auch bei Berücksichtigung des Luftwiderstandes eine mögliche permanente Bewegungsform, insofern als die Rotationsaxe im Körper und im Raume ungeändert bleibt und nur die Rotationsgeschwindigkeit allmählich abnimmt. Fand die anfängliche Rotation aber nicht genau um die Figurenaxe statt oder wird sie durch einen Zusatzimpuls etwas abgelenkt, so verhält sich der abgeplattete Kreisel umgekehrt wie der verlängerte. Beim abgeplatteten Kreisel strebt die Rotationsaxe vermöge des Luftwiderstandes, sich mit der Figurenaxe zu vereinigen, und steht alsbald merklich im Raume still. Beim verlängerten Kreisel entfernt sich die Rotationsaxe, wenn sie anfangs auch nur beliebig wenig von der Figurenaxe abwich, mehr und mehr von dieser, desgleichen die Impulsaxe. Oder, anders ausgedrückt: Die Figurenaxe, die anfangs merklich mit der Rotations- und der Impulsaxe zusammenfiel, stellt sich im Verlaufe der Bewegung schließlichsenkrecht dazu. Wir erkennen so: *Die Rotation um die Figurenaxe ist mit Rücksicht auf den Luftwiderstand bei dem abgeplatteten Kreisel stabil, bei dem verlängerten labil.* Das Umgekehrte gilt für die Rotation um eine äquatoriale Axe.

Die vorstehenden Ausführungen decken sich, soweit sie analytischen Charakters sind, teilweise mit Überlegungen, welche Stone*) im Hinblick auf die Entwicklungsgeschichte der Erde angestellt hat. Von geologischer Seite ist vielfach die Hypothese ausgesprochen, dafs

*) On the possibility of a change in the position of the earth's axis due to a frictional action connected with the phenomena of the tides. Monthly notices of the astronomical Society, London, März 1867.

die Rotationsaxe der Erde in früheren geologischen Perioden einmal eine andere Lage im Erdkörper gehabt haben möge. Lässt sich diese Annahme mit der Thatsache, dass die Rotationsaxe jetzt fast genau mit der Polaraxe zusammenfällt, auf Grund einer Reibungswirkung von der Art des hier vorausgesetzten Luftwiderstandes (Gezeitenreibung) vereinigen? Da die Erde ein abgeplatteter symmetrischer Kreisel und ihre Polaraxe eine Axe größten Hauptträgheitsmomentes ist, wäre es nach dem Vorhergehenden an sich möglich. Indessen werden wir im nächsten Kapitel mit Rücksicht auf die zahlenmäßigen Umstände des Vorganges zu einer negativen Beantwortung der gestellten Frage geführt werden. —

Wir ergänzen die obigen Betrachtungen nunmehr durch Berücksichtigung der Schwere. Dafür wollen wir aber im Folgenden von der Ungleichheit der Trägheitsmomente absehen, also einen schweren *Kugelschleifer* betrachten. Während bei dem kräftefreien Kugelschleifer die Rotation auch bei Berücksichtigung des Luftwiderstandes dauernd um eine im Raum und im Körper feste Axe stattfindet, wird beim schweren Kugelschleifer das Endergebnis sein müssen, dass die durch O gehende Schwerpunktsaxe schliesslich in allen Fällen senkrecht nach unten weist. Den Prozess, durch welchen dieses erzielt wird, werden wir näherungsweise darzulegen haben.

Bei dem schweren Kreisel ist es, wie öfter bemerkt, bequem, die Eulerschen Winkel und die Lagrangeschen Gleichungen zu benutzen. Wir bestimmen zunächst die in den Lagrangeschen Gleichungen vorkommenden Komponenten (oder Momente) des Luftwiderstandes hinsichtlich der drei Koordinaten φ, ψ, ϑ . Sie mögen Φ, Ψ, Θ heißen und sind den senkrechten Projektionen des Drehungsvektors (oder des in Fig. 76 verdeutlichten, aus den Strecken $\varphi', \psi', \vartheta'$ bestehenden Linienzuges) auf die Figurenaxe, die Vertikale und die Knotenlinie proportional. Nimmt man den Proportionalitätsfaktor wie früher λ , so findet man nach Fig. 76:

$$(8) \quad \Phi = -\lambda(\varphi' + \psi' \cos \vartheta), \quad \Psi = -\lambda(\psi' + \varphi' \cos \vartheta), \quad \Theta = -\lambda \vartheta'.$$

Die zugehörigen Impulskomponenten heißen N, n und $[\Theta]$; wie z. B. aus den Gl. (2) des vierten Paragraphen hervorgeht, hat man im Falle des Kugelschleifers:

$$(9) \quad N = A(\varphi' + \psi' \cos \vartheta), \quad n = A(\psi' + \varphi' \cos \vartheta), \quad [\Theta] = A \vartheta'.$$

Die Lagrangeschen Gleichungen lauten, wenn T die lebendige Kraft des Kugelschleifers bedeutet:

$$\frac{dN}{dt} = \Phi, \quad \frac{dn}{dt} = \Psi, \quad \frac{d[\Theta]}{dt} - \frac{\partial T}{\partial \vartheta} = P \sin \vartheta + \Theta.$$

Mit Rücksicht auf (8) und (9) und den in Gl. (4) des vierten Paragraphen angegebenen Wert von $\partial T / \partial \vartheta$ können wir schreiben:

$$(10) \quad \frac{dN}{dt} = -\frac{\lambda}{A} N, \quad \frac{dn}{dt} = -\frac{\lambda}{A} n,$$

$$(11) \quad A\vartheta'' + \lambda\vartheta' = P \sin \vartheta - \frac{(n - N \cos \vartheta)(N - n \cos \vartheta)}{A \sin^3 \vartheta}.$$

Die Gleichungen (10) bedingen, ähnlich wie beim kräftefreien Kreisel, eine exponentielle Abnahme der Impulskomponenten nach dem Gesetze:

$$(12) \quad N = N_0 e^{-\frac{\lambda t}{A}}, \quad n = n_0 e^{-\frac{\lambda t}{A}};$$

das Verhältnis beider Komponenten bleibt dabei konstant; denn es ist $N:n = N_0:n_0$. Indem wir die Werte (12) einsetzen, vereinfacht sich (11) wie folgt:

$$(13) \quad A\vartheta'' + \lambda\vartheta' = P \sin \vartheta - e^{-\frac{2\lambda t}{A}} \frac{(n_0 - N_0 \cos \vartheta)(N_0 - n_0 \cos \vartheta)}{A \sin^3 \vartheta}.$$

Wir gehen hier wie bei dem früheren Reibungsproblem auf „Präcessions-ähnliche Bewegungen“ aus. Da bei der regulären Präcession $\vartheta = \text{const.}$ ist, wollen wir jetzt nach solchen Bewegungen fragen, für die ϑ' und ϑ'' klein sind. In erster Näherung setzen wir daher die linke Seite gleich Null und folgen damit einem Verfahren, welches als „Methode der langsamen Bewegungen“ außerordentlich viele bewusste oder unbewusste Anwendungen auf allen Gebieten findet. Der Sinn dieses Verfahrens besteht darin, daß man eine hinreichend langsame Bewegung näherungsweise als eine Aneinanderreihung von Gleichgewichtslagen auffaßt, daß man also von der Trägheit des Systems, die offenbar um so weniger ins Gewicht fällt, je langsamer die Bewegung ist, absieht. Dies Verfahren liefert in vielen Fällen eine brauchbare erste Annäherung an den wirklichen Bewegungsverlauf, eine Annäherung, die wir im vorliegenden Falle durch Berechnung einer zweiten Näherung kontrollieren werden.

Wir bestimmen also $\cos \vartheta$ als Funktion von t aus der Gleichung:

$$(14) \quad \left(\frac{n_0}{N_0} - \cos \vartheta\right) \left(\frac{N_0}{n_0} - \cos \vartheta\right) = \frac{AP}{n_0 N_0} \sin^4 \vartheta e^{\frac{2\lambda t}{A}}.$$

Wir setzen einen starken Anfangsimpuls voraus, nehmen also an, daß AP/N_0^2 klein sei; von derselben Größenordnung ist $AP/n_0 N_0$. Fällt der Anfangsimpuls überdies nahezu in die Richtung der Figurenaxe, so wird n_0/N_0 ein echter Bruch, der etwa dem Cosinus eines Hülfs-winkels ϑ_0 gleichgesetzt werden kann. Wir unterscheiden den Anfang der Bewegung (t klein) und das Ende derselben (t sehr groß).

a) t klein. Die rechte Seite von (14) ist wegen $AP/n_0 N_0$ klein; auf der linken Seite muß daher einer der beiden Faktoren ebenfalls klein sein.

Dies kann nur der Faktor $\frac{n_0}{N_0} - \cos \vartheta = \cos \vartheta_0 - \cos \vartheta$ sein. Wir setzen dementsprechend $\cos \vartheta = \cos \vartheta_0 + \varepsilon$ und vernachlässigen höhere Potenzen von ε . Aus (14) folgt:

$$-\varepsilon \left(\frac{1}{\cos \vartheta_0} - \cos \vartheta_0 \right) = \frac{AP}{n_0 N_0} \sin^4 \vartheta_0 e^{\frac{2\lambda t}{A}},$$

$$\varepsilon = -\frac{AP}{N_0^2} \sin^2 \vartheta_0 e^{\frac{2\lambda t}{A}}$$

und

$$(15) \quad \cos \vartheta = \cos \vartheta_0 - \frac{AP}{N_0^2} \sin^2 \vartheta_0 e^{\frac{2\lambda t}{A}}.$$

Mit dem gleichen Grade der Annäherung gilt:

$$(15') \quad \vartheta = \vartheta_0 + \frac{AP}{N_0^2} \sin \vartheta_0 e^{\frac{2\lambda t}{A}}.$$

Wir schließen daraus, daß zu Beginn der Bewegung ϑ wächst, die Figurenaxe also sich senkt, wenn P positiv ist, d. h. wenn der Schwerpunkt auf der positiven Figurenaxe liegt. Im umgekehrten Falle nimmt ϑ ab, die Figurenaxe hebt sich also, während die Schwerpunktsaxe, die mit der negativen Figurenaxe identisch ist, sich senkt. Der Anfangswert ϑ stimmt ungefähr mit unserem Hülfswinkel ϑ_0 überein.

b) t groß. Das Produkt $\frac{AP}{n_0 N_0} e^{\frac{2\lambda t}{A}}$ wird beliebig groß, wenn t über alle Grenzen wächst. Da die linke Seite von (14) endlich bleibt, muß $\sin \vartheta$ mit wachsendem t klein werden; $\cos \vartheta$ wird daher gleich ± 1 . Für $\cos \vartheta = +1$ wird die linke Seite von (14) gleich

$$-\frac{(N_0 - n_0)^2}{n_0 N_0},$$

für $\cos \vartheta = -1$ wird sie gleich

$$+\frac{(N_0 + n_0)^2}{n_0 N_0}.$$

Vergleicht man die Vorzeichen der rechten und linken Seite in (14), so erkennt man, daß $\cos \vartheta = +1$ im Falle $P < 0$, $\cos \vartheta = -1$ im Falle $P > 0$ gilt. In beiden Fällen ist die Schwerpunktsaxe gegen Ende der Bewegung senkrecht nach unten gerichtet. Die formelmäßige Darstellung von ϑ gegen Ende der Bewegung lautet daher:

$$(16) \quad \begin{cases} P > 0 & \sin \vartheta = \pi - \vartheta = \sqrt{\frac{N_0 + n_0}{AP}} e^{-\frac{\lambda t}{2A}}, \\ P < 0 & \sin \vartheta = \vartheta = \sqrt{\frac{N_0 - n_0}{-AP}} e^{-\frac{\lambda t}{2A}}. \end{cases}$$

Der graphische Verlauf der durch (14) bestimmten Abhängigkeit zwischen ϑ und t wird schematisch durch die beiden Kurven der Fig. 89 veranschaulicht.

Natürlich ist es noch keineswegs ausgemacht, daß unsere durch ziemlich willkürliche Vernachlässigung einiger Glieder der Differentialgleichung (13) gefundenen Formeln den wirklichen Verlauf der Präcessions-ähnlichen Bewegung approximieren. Jedenfalls ist hierzu noch der Nachweis erforderlich, daß die vernachlässigten Glieder thatsächlich klein gegenüber den beibehaltenen ausfallen. Indem wir jetzt nachträglich diesen

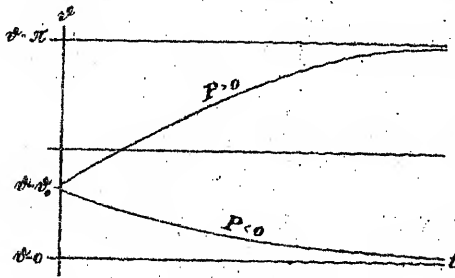


Fig. 89.

Nachweis liefern, werden wir gleichzeitig die Möglichkeit zeigen, die bisherigen Annäherungen schrittweise zu verbessern.

a) t klein. Wir berechnen die linke Seite der Gl. (13) auf Grund der Formel (15'). Es ergibt sich

$$(17) \quad A\vartheta'' + \lambda\vartheta' = \frac{6\lambda^2}{A} \cdot \frac{AP}{N_0^2} \sin\vartheta_0 e^{\frac{2\lambda t}{A}}.$$

Das Verhältnis dieses Ausdrucks zu dem ersten Gliede der rechten Seite von (13), welches wir näherungsweise gleich $P \sin\vartheta_0$ schreiben können, wird

$$6 \frac{\lambda^2}{N_0^2} e^{\frac{2\lambda t}{A}}$$

Die Größenordnung dieses Verhältnisses wird, da bei kleinem t die Exponentialgröße nur mäßige Werte hat, durch die Zahl λ^2/N_0^2 bestimmt. Zufolge der Einführung des Proportionalitätsfaktors λ bedeutet aber $2\pi\lambda$ denjenigen Zusatzimpuls, welchen der Luftwiderstand bei einer vollen Umdrehung um irgend eine Axe ausübt. Wir dürfen annehmen, daß dieser erheblich kleiner ist, als der Eigenimpuls des Kreisel oder anders ausgedrückt, daß die Trägheitswirkungen der Luft äußerst gering sind verglichen mit den Trägheitswirkungen des Kreisels. Unsere Kontrolle der obigen Näherungslösung hat also ein befriedigendes Ergebnis gehabt, da sie zeigt, daß die vernachlässigten Glieder der Differentialgleichung in der That von geringerer Ordnung wie die beibehaltenen waren.

Die bisherige Lösung läßt sich jetzt leicht durch Berücksichtigung der linken Seite von (13) korrigieren. Wir setzen, außer in dem Aus-

schlag gebenden Gliede $n_0 - N_0 \cos \vartheta$, überall in Gl. (13) unsere erste Näherung (15) ein; für die linke Seite benutzen wir dabei den Ausdruck (17); auf der rechten Seite haben wir nach (15) zu setzen:

$$\sin \vartheta = \sin \vartheta_0 \left(1 + \frac{AP}{N_0^2} \cos \vartheta_0 e^{\frac{2\lambda t}{A}} \right),$$

$$N_0 - n_0 \cos \vartheta = N_0 \sin^2 \vartheta_0 \left(1 + \frac{AP}{N_0^2} \cos \vartheta_0 e^{\frac{2\lambda t}{A}} \right).$$

Nach einigen formalen Vereinfachungen und bei Vernachlässigung höherer Potenzen der kleinen Glieder finden wir

$$n_0 - N_0 \cos \vartheta = \frac{AP}{N_0^2} \sin^2 \vartheta_0 e^{\frac{2\lambda t}{A}} \left\{ 1 + \left(\frac{3AP}{N_0^2} \cos \vartheta_0 - \frac{6\lambda^2}{N_0^2} \right) e^{\frac{2\lambda t}{A}} \right\}$$

und hieraus:

$$(18) \quad \cos \vartheta = \cos \vartheta_0 - \frac{AP}{N_0^2} \sin^2 \vartheta_0 e^{\frac{2\lambda t}{A}} \left\{ 1 + \left(\frac{3AP}{N_0^2} \cos \vartheta_0 - \frac{6\lambda^2}{N_0^2} \right) e^{\frac{2\lambda t}{A}} \right\}.$$

Dies ist die gesuchte Korrektur von (15), die wir als eine zweite Näherung anzusehen haben, da nunmehr die Quadrate und Produkte der kleinen Größen AP/N_0^2 und λ^2/N_0^2 beibehalten sind. Ersichtlich enthält unser Verfahren den Keim zu einer beliebig fortzusetzenden Potenzentwicklung nach eben jenen kleinen Größen; wir brauchten nur, um zu dieser zu gelangen, aus der zweiten Näherung eine dritte etc. zu berechnen. Mit wachsendem t würde sich die Konvergenz der Entwicklung verschlechtern, da in (18) die Potenzen der genannten kleinen Größen von den entsprechenden Potenzen des Faktors $e^{2\lambda t/A}$ begleitet werden. Aus diesem Grunde und wegen der Umständlichkeit der so entstehenden Formeln begnügen wir uns mit der zweiten Näherung.

b) t groß. Auch hier gilt es zunächst, nachzuweisen, daß in Gl. (13) die linke Seite bei der Aufstellung der Näherungslösung (16) vernachlässigt werden durfte. Wir berechnen zu dem Ende die vernachlässigten Terme nach Gl. (16) und finden, je nachdem $P \geq 0$ ist,

$$A\vartheta'' + \lambda\vartheta' = \pm \frac{1}{4} \frac{\lambda^2}{A} \sin \vartheta.$$

Das Verhältnis dieses Ausdrucks zu dem ersten Gliede $P \sin \vartheta$ der rechten Seite von (13) beträgt

$$\pm \frac{1}{4} \frac{\lambda^2}{AP}.$$

Wir dürfen annehmen, daß λ^2 klein ist gegen die gleichbenannte Größe AP , was etwa auf die Annahme hinauskommt, daß der Einfluß des Luftwiderstandes auf die Kreiselbewegung klein ist gegenüber der Schwerewirkung. Jedenfalls ist unter der genannten Annahme die

Vernachlässigung der linken Seite von (13) in erster Näherung gerechtfertigt.

Gehen wir auch hier auf dem oben beschriebenen Wege zu einer zweiten Näherung über, so finden wir, wenn wir die Fälle $P \geq 0$ durch ein doppeltes Vorzeichen unterscheiden:

$$(19) \quad \sin \vartheta = \sqrt{\frac{N_0 \pm n_0}{\pm AP}} e^{-\frac{\lambda t}{2A}} \left(1 \pm \frac{1}{16} \frac{\lambda^2}{AP}\right),$$

also eine Formel desselben Charakters wie (16). Auch hier könnte man zu einer dritten etc. Näherung fortschreiten.

Die für die erste Näherung entworfene schematische Figur 89 kann uns ebensowohl zur Veranschaulichung dieser zweiten Näherung dienen. Übrigens werden sich dieser Figur noch Nutationen von der Periode der Kreiselumdrehung überlagern können, die von den Anfangsbedingungen der Bewegung abhängen und sich im Verlaufe der Bewegung abglätten. Unsere Kurve aus Fig. 89 kann sich nur bei geeignet gewählten Anfangsbedingungen (und auch da nur näherungsweise) einstellen, ähnlich wie die reguläre Präcession bei dem idealen Kreisel. Im Allgemeinen wird sie nicht die Integralkurve selbst sondern nur die „Leitlinie“ der Integralkurve darstellen, um welche sich die letztere mit abnehmenden Oscillationen herumschlingelt, ähnlich wie in den Figuren 79 und 80 des vierten Paragraphen.

Bei nicht kugelförmigem Trägheitsellipsoid liegen die Verhältnisse wesentlich komplizierter. Hier kann der Fall eintreten, daß die Figurenaxe wegen der kombinierten Wirkung von Schwere und Luftwiderstand nach der Vertikalen hinstrebt, daß sie aber wegen der Verschiedenheiten der Hauptträgheitsmomente von dieser abgelenkt wird. Welcher dieser Einflüsse die Oberhand gewinnen wird, läßt sich ohne ein tieferes Eingehen nicht entscheiden.

§ 8. Die Elastizität des Kreiselmaterials.

So unentbehrlich der Begriff des starren Körpers für Naturwissenschaft und Technik ist, so sicher ist es, daß er in der Wirklichkeit nur grob angenähert wird. Auch der in Bewegung gesetzte Kreisel wird sich nicht nur wie ein starrer Körper als Ganzes bewegen, sondern er wird gleichzeitig den durch die Bewegung hervorgerufenen Spannungen etwas nachgebend sich deformieren. Die Frage ist nur, ob solche Formänderungen unter irgend welchen Umständen merklich werden. Diese Frage ist gerade in demjenigen Falle akut geworden, wo wir vielleicht am ehesten geneigt sein möchten, die Vorstellung der starren Konsti-

tution festzuhalten, im Falle unserer Erde. Nicht nur ist die Gestalt der Erde in dauernder Weise durch ihre Umdrehung beeinflusst und von derjenigen verschieden, die sie annehmen würde, wenn sie eines Tages zu rotieren aufhören würde; sondern die Gestalt der Erde ändert sich auch, wenn sich die Drehaxe im Erdkörper umlagert, also von ihrer normalen oder mittleren Lage, in der sie mit der Figurenaxe der Erde zusammenfällt, etwas abweicht. Direkt ist eine solche Formänderung natürlich nicht meßbar; sie übt aber eine Rückwirkung auf die Bewegung der Erde, nämlich auf den Wechsel der Drehaxe im Erdkörper aus, eine Rückwirkung, die sehr wohl der Messung zugänglich ist. Wir kommen im nächsten Kapitel auf diese Verhältnisse im Zusammenhang zurück. Hier gilt es, die späteren Diskussionen vorzubereiten und zu zeigen, daß entsprechende Fragen bei jeder Art Kreiselproblem auftreten, wenngleich ihnen bei den üblichen Abmessungen und Formen unserer Apparate kaum eine nennenswerte Bedeutung zukommen dürfte.

Indem wir die Verhältnisse der Erde im Auge behalten, betrachten wir einen Kreisel *von der Form eines abgeplatteten Rotationsellipsoides*. Die Massenverteilung im Inneren des Ellipsoides sei homogen, den Schwerpunkt desselben denken wir uns unterstützt, sodaß wir nur die kräftefreie Bewegung zu betrachten haben, die beim starren symmetrischen Kreisel, wie wir wissen, eine reguläre Präcession ist. Unser Interesse werden wir auf die Präcessionsdauer und den Einfluß, den hierauf die Elastizität des Materials nimmt, richten.

Hinsichtlich der Benennung ist im Auge zu behalten, daß gerade im Falle der Erde die hier zu studierende Präcessionsbewegung als *freie Nutation* (spezieller, sofern man vom Einfluß der Elastizität absieht, als *Eulersche Nutation*) bezeichnet wird, während man bekanntlich bei der Erde unter Präcession eine durch Sonnen- und Mondanziehung *erzwungene* Bewegung von außerordentlich viel längerer Periode versteht. Dieser langsamen erzwungenen Präcession überlagert sich die sehr viel raschere Eulersche Nutation, unsere kräftefreie Präcession, so daß die Gesamtbewegung den uns wohlbekannten Charakter der pseudoregulären Präcession annimmt. Übrigens bezeichneten wir auch bei der allgemeinen Untersuchung der pseudoregulären Präcession in Kap. V, § 2 die Schwankung des Kreisels gegen die Bewegung der erzwungenen regulären Präcession als Nutation; auch dort erweist sich diese Nutation gleichbedeutend mit der kräftefreien Präcession des dem Einfluß der Schwere entzogenen Kreisels, nämlich unter den Bedingungen, durch welche wir die pseudoreguläre Präcession definierten, daß 1) der Eigenimpuls sehr groß sei (N^2 groß gegen AP)

und daß 2) die Figurenaxe stets in der Nähe der Impulsaxe liege, Bedingungen, welche im Falle der Erde erfüllt sind.

Die gestaltlichen und Massenverhältnisse unseres Kreisels werden durch Angabe der folgenden, nach Voraussetzung positiven Verhältniszahl

$$\varepsilon = \frac{C - A}{A}$$

gekennzeichnet, welche wir die „*Elliptizität*“ nennen. Aus der Elliptizität berechnet sich die numerische Excentrizität e der Meridiankurve unseres Ellipsoides nach der Formel $e = \sqrt{2\varepsilon/(1 + \varepsilon)}$. Für ein beliebiges Ellipsoid gilt nämlich, daß das Trägheitsmoment um eine beliebige Hauptaxe gleich dem fünften Teil der Masse multipliziert mit der Summe der Quadrate der beiden anderen Hauptaxen wird. Bezeichnet also b die in die Figurenaxe des Ellipsoides fallende kleine Hauptaxe, a die in die Äquatorebene fallende große Hauptaxe der Meridianellipse, so hat man

$$A = \frac{M}{5} (a^2 + b^2), \quad C = \frac{M}{5} (a^2 + a^2)$$

und daher

$$\varepsilon = \frac{a^2 - b^2}{a^2 + b^2},$$

während die Definition der numerischen Excentrizität bekanntlich lautet:

$$e^2 = \frac{a^2 - b^2}{a^2}.$$

Hieraus folgt leicht der oben angegebene Zusammenhang zwischen e und ε .

Indem wir abermals an die Verhältnisse der Erde denken, setzen wir ε als kleine Zahl voraus; die Gestalt des Ellipsoides weicht dann wenig von der Kugelgestalt ab (Sphäroid). Unter dieser Annahme schreiben wir die näherungsweise Gleichung der Oberfläche des Ellipsoides an. Wird z nach der Figurenaxe, x und y nach zwei rechtwinkligen Axen der Äquatorebene gemessen, so haben wir zunächst ohne Vernachlässigung

$$\frac{z^2}{b^2} + \frac{x^2 + y^2}{a^2} = 1.$$

Wir transformieren diese Gleichung in zentrische Polarkoordinaten, indem wir mit r den Abstand eines Punktes der Oberfläche vom Mittelpunkt des Ellipsoides, mit Θ die Neigung des Radiusvektor r gegen die Äquatorebene bezeichnen. Wir haben dann

$$z^2 = r^2 \sin^2 \Theta, \quad x^2 + y^2 = r^2 \cos^2 \Theta,$$

also zufolge der obigen Ellipsoidgleichung

$$\frac{1}{r^2} = \frac{1 - \cos^2 \Theta}{b^2} + \frac{\cos^2 \Theta}{a^2} = \frac{1}{b^2} (1 - e^2 \cos^2 \Theta)$$

und angenähert

$$(1) \quad r = b(1 + \varepsilon \cos^2 \Theta).$$

Dies die ursprüngliche Kreiselgestalt. Wird nun der Kreisel in Rotation versetzt, so tritt eine Formänderung auf, die wir als klein voraussetzen können. Findet die Rotation gerade um die Figurenaxe statt, so wird das Ellipsoid noch etwas mehr abgeplattet: die Elliptizität ε wird um einen kleinen Betrag ε' vermehrt. Bei der Berechnung der hinzukommenden Elliptizität ε' , die nach den Grundsätzen der Elastizitätstheorie zu erfolgen hat, wird man von der ursprünglich vorhandenen Elliptizität ε unbedenklich absehen, also die ursprüngliche Kreiselgestalt einfach als Kugel voraussetzen dürfen. Denn durch die kleine Abweichung ε von der Kugelgestalt wird die hinzukommende Elliptizität ε' nur in einer GröÙe zweiter Ordnung (von der GröÙenordnung des Produktes $\varepsilon\varepsilon'$) beeinflusst. Man kann dabei die Frage aufwerfen, welchen Radius man der Kugel geben soll, durch welche man zum Zweck der Berechnung von ε' das ursprüngliche Ellipsoid mit den Hauptaxen a und b ersetzen will. Am nächsten liegt es, eine mittlere, zwischen a und b enthaltene Länge m als Radius zu wählen, die man so bestimmt, daß der Inhalt der Kugel gleich dem Inhalt des ursprünglichen Ellipsoides wird. Diese Forderung führt auf die Bedingung

$$m^3 = a^2 b.$$

Setzt man für a den aus Gl. (1) mit $\Theta = 0$ folgenden Wert $a = b(1 + \varepsilon)$ ein, so wird

$$m^3 = b^3(1 + 2\varepsilon), \quad m = b\left(1 + \frac{2}{3}\varepsilon\right), \quad b = m\left(1 - \frac{2}{3}\varepsilon\right).$$

Die Gleichung des ursprünglichen Ellipsoides läßt sich daher folgendermaßen schreiben:

$$(2) \quad r = m\left(1 + \varepsilon\left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3}\right)\right),$$

während die Gleichung desjenigen Ellipsoides, in welches die Kugel vom Radius m übergeht, die folgende sein wird

$$(2') \quad r = m\left(1 + \varepsilon'\left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3}\right)\right).$$

Durch Superposition der beiden geringen Abplattungen ε und ε' ergibt sich als Gleichung unseres durch die Rotation deformierten Ellipsoides:

$$(3) \quad r = m\left(1 + (\varepsilon + \varepsilon')\left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3}\right)\right).$$

Ähnlich können wir verfahren, wenn die Rotation um eine von der Figurenaxe abweichende Axe stattfindet. Der Winkel zwischen Figurenaxe und Rotationsaxe sei δ (vgl. Fig. 90 \nless FOR). Die nun

entstehende Abplattung wird sich symmetrisch um die Rotationsaxe OR herum verteilen und kann wiederum so berechnet werden, als ob

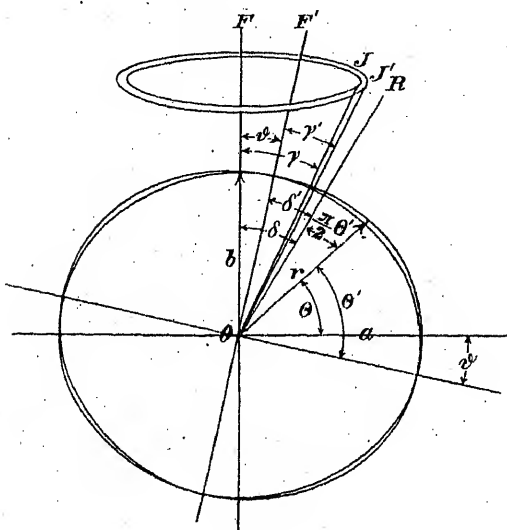


Fig. 90.

der Kreisel die ursprüngliche Form einer Kugel vom Radius m hätte. Die hinzukommende Elliptizität ε' hat dieselbe GröÙe wie vorher. Die Gleichung des aus der Kugel entstehenden Ellipsoides lautet

$$(4) \quad r = m \left(1 + \varepsilon' \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right) \right),$$

wo Θ' den Winkel des beliebigen Radiusvektors r gegen die zur Rotationsaxe senkrechte Ebene bedeutet. Wie man aus Fig. 90 erkennt, ist

$$\Theta' = \Theta + \delta.$$

Hiermit ist auch in genügender Näherung die Formänderung bestimmt, welche das ursprüngliche Ellipsoid (Gl. (2)) durch Rotation um die Axe OR erleidet. Die neue Form wird durch die Gleichung

$$(5) \quad r = m \left(1 + \varepsilon \cos^2 \Theta + \varepsilon' \cos^2 (\Theta + \delta) - \frac{2}{3} (\varepsilon + \varepsilon') \right)$$

gegeben.

Dies ist mit derselben Annäherung die Gleichung eines abgeplatteten Ellipsoides, wie es die bisherigen Gleichungen (1) bis (4) waren. Die Figurenaxe des neuen Ellipsoides fällt aber nicht mehr mit der ursprünglichen Figurenaxe zusammen.

Zur Bestimmung der nunmehrigen Figurenaxe (und der zugehörigen Äquatorebene) haben wir die Gleichung

$$\frac{dr}{d\Theta} = 0,$$

das heißt:

$$\varepsilon \cos \Theta \sin \Theta + \varepsilon' \cos (\Theta + \delta) \sin (\Theta + \delta) = 0.$$

Den Winkel δ werden wir als *kleinen* Winkel voraussetzen. Wir dürfen dann statt der obigen Gleichung schreiben:

$$\varepsilon \cos \Theta \sin \Theta + \varepsilon' \cos \Theta \sin \Theta + \varepsilon' \delta (\cos^2 \Theta - \sin^2 \Theta) = 0$$

oder

$$\operatorname{tg} 2\Theta = - \frac{2\varepsilon'\delta}{\varepsilon + \varepsilon'}.$$

Die rechte Seite ist wegen des Faktors δ klein; daher erhält man für Θ zwei Werte $-\vartheta$ und $\pi/2 - \vartheta$, die sich wenig von Null und von $\pi/2$ unterscheiden. Der erste kommt einer der in der Äquatorebene gelegenen Hauptaxen, der letztere der neuen Figurenaxe zu. Der Winkel zwischen der ursprünglichen und der neuen Figurenaxe ($\angle FOF'$ in Fig. 90) beträgt ebenfalls ϑ und man hat hinreichend genau

$$(6) \quad \vartheta = \frac{\varepsilon'}{\varepsilon + \varepsilon'} \delta < \delta.$$

Das so gefundene Resultat ist sehr anschaulich:

Wäre das Material des Kreisels absolut starr, so würde die Massenverteilung nach wie vor symmetrisch um OF bleiben ($\vartheta = 0$); wäre es absolut nachgiebig (Flüssigkeit), so würde es sich symmetrisch um die Drehaxe OR herum gruppieren ($\vartheta = \delta$); bei jedem endlichen Grade von elastischer Widerstandsfähigkeit muß sich ein mittlerer Zustand ausbilden, bei welcher eine zwischen OF und OR gelegene Axe Symmetrielinie der Massenverteilung wird ($\vartheta < \delta$).

Aus der nunmehr bekannten Gestalt des Kreisels wird es leicht sein, immer unter der Annahme homogener Massenverteilung, auf Trägheitsmomente und Elliptizität des deformierten Sphäroids zu schließen. Und zwar werden wir auf dieselbe Elliptizität geführt werden, gleichviel, ob die Rotation um die Figurenaxe OF oder um die davon abweichende Axe OR stattfindet, ob also die Oberfläche durch Gl. (3) oder durch Gl. (5) gegeben ist.

In der That erhalten wir als Hauptaxen des deformierten Ellipsoides

$$\text{aus Gl. (3) für } \Theta = 0 \quad : r = a' = m \left(1 + \frac{1}{3} (\varepsilon + \varepsilon') \right),$$

$$\text{„ „ } \Theta = \frac{\pi}{2} \quad : r = b' = m \left(1 - \frac{2}{3} (\varepsilon + \varepsilon') \right),$$

$$\text{aus Gl. (5) für } \Theta = -\vartheta \quad : r = a' = m \left(1 + \frac{1}{3} (\varepsilon + \varepsilon') \right),$$

$$\text{„ „ } \Theta = \frac{\pi}{2} - \vartheta : r = b' = m \left(1 - \frac{2}{3} (\varepsilon + \varepsilon') \right),$$

wobei wegen der Kleinheit von ϑ gesetzt wurde: $\cos^2 \vartheta = 1$, $\sin^2 \vartheta = 0$. Beide Ellipsoide sind also in erster Näherung kongruent, sie unterscheiden sich nur durch ihre Lage, nicht durch ihre Gestalt. Dementsprechend werden auch ihre Hauptträgheitsmomente A' und C' und ihre Elliptizität E die gleichen. Man findet aus den vorstehenden Werten von a' und b' unmittelbar:

$$(7) \quad \begin{cases} A' = \frac{M}{5} (a'^2 + b'^2) = \frac{2M}{5} \left(1 - \frac{1}{3} (\varepsilon + \varepsilon') \varepsilon \right), \\ C' = \frac{M}{5} (a'^2 + a'^2) = \frac{2M}{5} \left(1 + \frac{2}{3} (\varepsilon + \varepsilon') \right), \\ E = \frac{C' - A'}{A'} = \varepsilon + \varepsilon'. \end{cases}$$

Wir sind jetzt in der Lage, die *Dauer einer freien Präcession des Kreisels* sowohl für ein starres, wie für ein durch die Rotation deformierbares Material zu berechnen. In ersterer Hinsicht könnten wir uns auf Rechnungen aus Kap. III, § 2 berufen. Nach Gl. (6') von pag. 151 ist die äquatoriale Komponente $p + iq$ des Drehungsvektors bei der regulären Präcession durch einen Exponentialausdruck gegeben, in dessen Exponenten it mit dem Faktor

$$\frac{C-A}{A} r_0$$

multipliziert erscheint. Dieser Faktor muß daher gleich $2\pi/T$ sein, wenn T die Präcessionsdauer bezeichnet. Bedeutet andererseits τ die Dauer einer Rotation des Kreisels, so ist der Rotationsvektor Ω gleich $2\pi/\tau$ und seine Komponente nach der Figurenaxe, die in der angegebenen Gleichung mit r_0 bezeichnet ist, gleich $\cos \delta \cdot 2\pi/\tau$, unter δ den in Fig. 90 so bezeichneten Winkel verstanden. Mithin hat man

$$\frac{2\pi}{T} = \frac{C-A}{A} \frac{2\pi}{\tau} \cos \delta$$

oder, da man $\cos \delta$ hinreichend genau gleich 1 setzen darf:

$$(8) \quad T = \frac{\tau}{\varepsilon}.$$

Lehrreicher und für das folgende nützlicher ist indessen der folgende Weg zur Ableitung der gleichen Formel. Nach unserer Auffassung der Eulerschen Differentialgleichungen sagen diese aus, daß der Impulsvektor im Raum bei der kräftefreien Bewegung nach Richtung und Größe ungeändert bleibt, daß dagegen relativ gegen den Kiesel die Fortschreitungs geschwindigkeit des Impuls-Endpunktes nach Richtung und Größe gleich dem vektoriellen Produkt von Impuls- und Drehungsvektor (der sog. „resultierenden zentrifugalen Drehkraft“) ist. Bedeutet also J den Vektor des Impulses, $|J|$ seine Länge, dJ seine augenblickliche Änderung relativ gegen den Kiesel und bildet derselbe mit der Figurenaxe den Winkel γ (vgl. Fig. 90), so hat man

$$(9) \quad \frac{dJ}{dt} = V(J, R) = |J| \Omega \sin(\delta - \gamma);$$

Ω ist die Länge des Rotationsvektors R und kann wie oben gleich $2\pi/\tau$ gesetzt werden. Der Impuls-Endpunkt beschreibt nun im Kiesel während eines Präcessionsumlaufes einen Kreis vom Radius $|J| \sin \gamma$ um die Figurenaxe. Hierzu gebraucht er vermöge des angegebenen Wertes seiner Fortschreitungs geschwindigkeit die Zeit

$$T = \frac{2\pi |J| \sin \gamma}{|J| \Omega \sin(\delta - \gamma)} = \tau \frac{\sin \gamma}{\sin(\delta - \gamma)}.$$

oder bei hinreichender Kleinheit des Winkels δ

$$(8) \quad T = \tau \frac{\gamma}{\delta - \gamma}.$$

Diese Berechnung stimmt mit der in (8) gegebenen natürlich überein. Es ist nämlich $\operatorname{tg} \gamma$ gleich dem Verhältnis der äquatorialen Komponente des Impulses zu der nach der Figurenaxe genommenen und $\operatorname{tg} \delta$ gleich dem Verhältnis der entsprechenden Komponenten des Rotationsvektors. Da sich nun nach dem grundsätzlichen Zusammenhang zwischen Impuls- und Rotationsvektor entsprechende Komponenten beider Vektoren wie A bez. wie C verhalten, so ergibt sich

$$\operatorname{tg} \gamma : \operatorname{tg} \delta = A : C$$

oder hinreichend genau

$$(10) \quad \gamma : \delta = A : C; \quad \frac{\gamma}{\delta - \gamma} = \frac{A}{C - A} = \frac{1}{\varepsilon}.$$

Die Überlegung, die zu Gl. (9) führte, läßt sich unmittelbar auf den elastisch deformierbaren Kreisel übertragen. Wir müssen dabei nur eine Voraussetzung ausdrücklich hervorheben: *Die Formänderung soll Zeit haben, sich vollständig in der oben beschriebenen Weise für jede Lage des Rotationsvektors auszubilden, bevor dieser Vektor seine Lage im Kreisel merklich verändert hat.* Diese Annahme ist in hohem Grade gerechtfertigt, da sich Spannungen und Formänderungen allgemein gesprochen mit der dem betr. Material eigentümlichen Schallgeschwindigkeit ausbreiten, während die beobachtbaren Bewegungserscheinungen (hier die Umlagerungen des Rotationsvektors) außerordentlich viel langsamer erfolgen. Unter dieser Annahme werden wir sehen, daß die allgemeine Bewegung auch des deformierbaren Kreisels als reguläre Präcession bezeichnet werden kann. Würde dagegen diese Annahme nicht zulässig sein, würde also die Abplattung nach Lage und Größe hinter der durch die jeweilige Lage der Rotationsaxe indizierten Abplattung zurückbleiben, so wäre die Bewegung viel komplizierter.

Wir unterscheiden die durch die jeweilige Rotation abgeänderte Symmetrielinie der Massenverteilung (OF' in Fig. 90) als *instantane Figurenaxe* von der *ursprünglichen* oder *mittleren Figurenaxe* OF . Die Bewegung des deformierbaren Kreisels wird nun in jedem Augenblicke dieselbe sein, wie die eines starren Kreisels mit der wechselnden Figurenaxe OF' und den abgeänderten Trägheitsmomenten A' und C' . Dementsprechend wird der Impuls-Endpunkt, dessen Fortschreitungs-geschwindigkeit gegen das Kreiselmaterial wieder durch das vektorielle Produkt aus Impulsvektor (J') und Rotationsvektor (R) gegeben ist, in jedem Augenblicke senkrecht gegen die durch die Vektoren J' und R gelegte Ebene fortschreiten. Jede Umlagerung von J' bringt aber

eine Umlagerung von R mit sich, und zwar muß nach dem allgemeinen Zusammenhange zwischen Impuls- und Drehungsvektor der Endpunkt von R parallel zu dem Impuls-Endpunkte fortschreiten. Jede Umlagerung des Rotationsvektors hat andererseits eine Formänderung und eine neue Lage der instantanen Figurenaxe zur Folge. Da wir annehmen, daß die Formänderung Zeit hat, sich vollständig auszubilden, liegt die instantane Figurenaxe dauernd in der durch OF' und R bestimmten Ebene. In derselben Ebene liegt auch wegen des allgemeinen Zusammenhanges zwischen Impuls- und Rotationsvektor die Axe von J' . Die drei Axen OF' , OJ' und OR liegen also in der gleichen Meridianebene durch OF , die sich um OF dreht. Da überdies die Winkelabstände der drei Axen erhalten bleiben, beschreibt jede derselben einen Kreiskegel und im besonderen der Impuls-Endpunkt J' einen Kreis um OF . Diese Bewegung hat durchaus den Charakter einer regulären Präcession, nur daß außer der Impuls- und der Rotationsaxe auch die instantane Figurenaxe im Körper fortschreitet. Wir berechnen jetzt die Präcessionsdauer T' , indem wir wieder den Weg des Impuls-Endpunktes während eines Umlaufs durch seine Fortschrittgsgeschwindigkeit dividieren.

Der Weg beträgt jetzt $2\pi |J'| \sin(\vartheta + \gamma')$ (vgl. Fig. 90), die Fortschrittgsgeschwindigkeit ist

$$\frac{dJ'}{dt} = |J'| \Omega \sin(\delta' - \gamma'),$$

daher wird die Präcessionsdauer

$$T' = \frac{2\pi |J'| \sin(\vartheta + \gamma')}{|J'| \Omega \sin(\delta' - \gamma')} = \tau \frac{\sin(\vartheta + \gamma')}{\sin(\delta' - \gamma')}$$

oder hinreichend genau

$$(11) \quad T' = \tau \frac{\vartheta + \gamma'}{\delta' - \gamma'}.$$

Den hier auftretenden Winkelquotienten haben wir mit Rücksicht auf die Gl. (6) und (10) unzurechnen. Aus Gl. (6) folgt, da nach Fig. 90 $\delta = \vartheta + \delta'$ ist:

$$\vartheta = \frac{\varepsilon'}{\varepsilon + \varepsilon'} (\vartheta + \delta'), \quad \delta = \frac{\varepsilon'}{\varepsilon} \delta'.$$

Gl. (10) lautet, für die deformierte Gestalt des Ellipsoides angeschrieben:

$$\gamma' : \delta' = A' : C'$$

und lehrt, daß hinreichend genau gilt

$$\frac{\gamma'}{\delta' - \gamma'} = \frac{\delta'}{\delta' - \gamma'} = \frac{1}{E} = \frac{1}{\varepsilon + \varepsilon'}.$$

Hiernach wird

$$\frac{\delta + \gamma'}{\delta' - \gamma'} = \frac{\epsilon'}{\epsilon} \frac{\delta'}{\delta' - \gamma'} + \frac{\gamma'}{\delta' - \gamma'} = \frac{1}{\epsilon + \epsilon'} \left(\frac{\epsilon'}{\epsilon} + 1 \right) = \frac{1}{\epsilon}.$$

Unser obiges Resultat bezüglich der Präcessionsdauer T' (Gl. (11)) läßt sich daher schreiben:

$$(12) \quad T' = \frac{\tau}{\epsilon},$$

in welcher Form es mit der früheren Gleichung (8) zusammenfällt. In Worten heißt dieses:

Die Präcessionsdauer eines Kreisels von deformierbarem Material und sphäroidischer Gestalt berechnet sich nicht aus der Elliptizität seiner deformierten Gestalt, (welche $E = \epsilon + \epsilon'$ genannt wurde), sondern aus der Elliptizität seiner ursprünglichen Form, die es vor der Rotation hatte und die es beim Erlöschen der Rotation wieder annehmen würde. Sie ist daher von der elastischen Nachgiebigkeit des Materials unabhängig und im besonderen gleich der Präcessionsdauer eines absolut starren Kreisels, dessen Elliptizität mit der ursprünglichen Elliptizität ϵ des deformierbaren Kreisels übereinstimmt.

Wir werden im folgenden Kapitel bei den geophysikalischen Anwendungen auf diesen Satz zurückkommen und werden ihn zum Ausgangspunkt für die Darstellung der Polschwankungen und für die Erklärung der sog. Chandlerschen Periode nehmen. Eine Schwierigkeit hat die Übertragung der vorstehenden Resultate auf die Verhältnisse der Erde nur insofern, als 1) die Erde ihrer Massenverteilung nach kein homogenes Rotationsellipsoid ist, sondern nach der Mitte hin dichter als auf der Oberfläche ist, und ferner insofern als 2) bei einer Deformation der Erde neben den elastischen Kräften auch die Gravitationswirkungen der einzelnen Teile auf einander wesentlich in Betracht kommen. Der erstgenannte Umstand bringt es mit sich, daß alle Zahlenangaben, die wir später zu machen haben werden, mit einer gewissen Unsicherheit behaftet sind, entsprechend der Unsicherheit in den Annahmen über die Massenverteilung im Erdinnern. Die an zweiter Stelle genannte Schwierigkeit ist dadurch zu heben, daß wir die im Vorstehenden mit ϵ' bezeichnete Elliptizität bei der Erde als diejenige Elliptizität zu definieren haben werden, die eine Kugel von der Elastizität und der mittleren Dichte und Größe der Erde unter der *gemeinsamen* Wirkung der elastischen Kräfte und der Gravitationswirkungen annehmen würde, wenn sie mit der Geschwindigkeit der täglichen Erdumdrehung in Rotation versetzt wird.

Noch möge darauf hingewiesen werden, daß die Voraussetzung eines nahezu kugelförmigen Kreisels, an der wir in diesem Paragraphen

festgehalten haben, nicht allein im Interesse der Anwendung auf den Erdkörper geboten war. Man übersieht vielmehr leicht, daß gerade eine sphäroidische Masse oder, allgemein gesprochen, eine Masse von sphäroidischem Trägheitsellipsoid in Hinsicht auf die deformierende Wirkung der Zentrifugalkräfte besonders empfindlich sein wird.

§ 9. Die Elastizität der Unterlage.

In höherem Grade wie die Elastizität des Kreiselmaterials dürfte bei den gewöhnlichen Versuchen die Elastizität der Unterlage den Charakter der Kreiselbewegung beeinflussen. Man bemerkt sehr häufig ein Mitschwingen der Unterlage (Tischplatte), das sich sowohl dem Ohre wie dem Tastsinn deutlich bemerkbar macht. Um die Schwingungen einer Tischplatte zu erzeugen und zu unterhalten, ist aber Energie erforderlich. Diese muß auf Kosten der Bewegungsenergie des Kreisels bestritten werden und wird teils im Innern der Tischplatte durch innere Reibung etc. in Wärme verwandelt, teils wird sie nach außen hin zerstreut, indem sich die Schwingungen der Tischplatte auf entferntere Gegenstände (durch die Beine des Tisches auf den Fußboden etc.) je länger je mehr übertragen. Durch das Mitschwingen der Tischplatte wird also die Kreiselbewegung gedämpft. Von allen übrigen Energie verzehrenden Kräften (Reibung etc.) werden wir bei der folgenden Darstellung natürlich absehen. Über die Schwingungsform der Tischplatte wollen wir die Annahme machen, daß es sich um transversale Plattenschwingungen handelt, bei denen etwa die Stützpunkte der Platte auf den Tischbeinen festbleiben und jeder Punkt der Platte in vertikaler Richtung auf und ab schwingt. An sich ist allerdings auch eine horizontale Schwingung der Platte als Ganzes möglich, wobei die Beine des Tisches wechselnde Verbiegungen erfahren würden. Wir wollen aber annehmen, daß hauptsächlich die erstere Form der Schwingung durch unsern Kreisel ausgelöst wird, was mit den gewöhnlichen Verhältnissen des Experimentes in Einklang zu sein scheint.

Um das Problem mathematisch zugänglich zu machen, ersetzen wir in Gedanken die mitschwingende Tischplatte durch einen einzelnen Massenpunkt, welcher um seine natürliche Gleichgewichtslage O in vertikaler Richtung beweglich ist und nach dieser mittleren Lage durch eine seiner Entfernung von O proportionale Kraft zurückgezogen wird. Die Größe dieser Kraft sowie die Größe der Masse wäre durch Versuche an der Tischplatte folgendermaßen festzustellen: Man messe die vertikale Ausbiegung ξ der Tischplatte an der Stelle des Auflagepunktes des Kreisels auf Grund einer Belastung K und berechne daraus, indem

man Proportionalität zwischen Ausbiegung und Belastung voraussetzt, diejenige Kraft k , die zur Ausbiegung $\xi = 1$ (etwa 1 cm) gehört. Ferner bestimme man die Dauer der freien Schwingungen τ der Tischplatte und berechne daraus die „reduzierte schwingende Masse“ der Tischplatte $m = \frac{\tau^2 k}{4\pi^2}$. Diese reduzierte Masse ist zugleich die Masse unseres materiellen Punktes, den wir an Stelle der Unterlage substituieren; die Kraft, mit der er in seine mittlere Lage O zurückgezogen wird, ist $-k\xi$. Für das Folgende ist es aber unerlässlich, auch die Dämpfung der Schwingungen der Tischplatte zu berücksichtigen, hervorgerufen teils durch Energieverwandlung im Innern der Platte, teils durch Energiezerstreuung nach außen, weil hiervon gerade der uns interessierende Verbrauch an Bewegungsenergie des Kreisel's abhängt. Wir denken uns deshalb auch das logarithmische Dekrement der Schwingungen der Tischplatte bestimmt und nennen dasselbe $\frac{h\tau}{2m}$; darauf schreiben wir unserem Massenpunkte noch eine Kraft zu, die seiner Geschwindigkeit proportional und entgegengesetzt, nämlich gleich $-h\xi'$ ist. Die freien Schwingungen unseres Massenpunktes werden alsdann in allen Stücken den freien Schwingungen der Tischplatte ähnlich. Sie sind durch die einfache Gleichung bestimmt:

$$(1) \quad m\xi'' + h\xi' + k\xi = 0.$$

Wie aus der Einführung der Größen m , h , k hervorgeht, entspricht allgemein zu reden das erste Glied dieser Differentialgleichung der Trägheit, das zweite der Dämpfung, das dritte der Elastizität der Tischplatte. Wollen wir ein schematisches Bild unseres für die Tischplatte substituierten Massenpunktes haben, so können wir uns etwa folgende Vorrichtung denken: Eine massenlose Spiralfeder von vertikaler Axe ist am unteren Ende auf einer unnachgiebigen Unterlage befestigt und trägt am oberen Ende den Massenpunkt m . Die Feder ist durch eine Führungshülse an seitlichen Ausbiegungen behindert, kann aber in vertikaler Richtung verlängert oder zusammengedrückt werden. Der Verlängerung oder Zusammendrückung 1 widerstrebt sie dabei mit der Kraft $\mp k$; außerdem wirkt im Innern der Feder oder an der Führungshülse ein der Geschwindigkeit proportionaler Widerstand, welcher bei der Geschwindigkeit 1 die Gröfse $-h$ hat. Der am oberen Ende der Feder befestigte Massenpunkt m dient seinerseits dem unteren Ende der Kreiselaxe als Stütze.

Unter dem Einfluß der Kreiselbewegung kommen indessen nicht die durch die vorstehende Differentialgleichung beschriebenen freien Schwingungen unseres Massenpunktes (Tischplatte) sondern gewisse erzwungene Schwingungen zustande. Bedeutet R die Reaktion oder

den Druck des in Bewegung befindlichen Kreisels auf die Unterlage in vertikaler Richtung, so gilt für diese erzwungene Schwingung ersichtlich

$$(1) \quad m\xi'' + h\xi' + k\xi = R.$$

Die Größe von R folgt aus den allgemeinen Impulssätzen, hier aus dem Satz für die vertikale Schwerpunktschwindigkeit des Kreisels. Bedeutet z die vertikale Koordinate des Schwerpunktes, von dem im Raume festen Punkt O aus gezählt, so wird die Vertikalkomponente des Einzelimpulses (Schiebeimpulses) Mz' ; ihre Änderungsgeschwindigkeit ist gleich der Summe der in vertikaler Richtung auf den Kiesel wirkenden äußeren Kräfte, d. h. der Schwere $-Mg$, wenn M die Kieselmasse ist, und dem Gegendrucke der Unterlage gegen den Kiesel $+R$. Man hat daher die Gleichung:

$$\frac{d}{dt} Mz' = -Mg - R$$

oder

$$(2) \quad R = -M(g + z'')$$

ähnlich wie in dem Anhang zu Kap. VI Gl. (3) pag. 515. Aus Gl. (1) wird daher

$$(3) \quad m\xi'' + h\xi' + k\xi + Mz'' + Mg = 0.$$

Wir unterscheiden des weiteren zwischen dem im Raume festen Punkt O (der natürlichen Lage unseres Massenpunktes m) und dem beweglichen Punkte P (seiner augenblicklichen Lage zur Zeit t , die mit dem augenblicklichen Auflagepunkte des Kreisels auf der Unterlage zusammenfällt), wobei OP gleich ξ ist. Von P läuft die Figurenaxe, die Knotenlinie etc. aus; in Bezug auf diesen Punkt werden wir die Eulerschen Winkel φ, ψ, ϑ zählen. Die vertikale Schwerpunktskoordinate z wird, wenn E den Abstand PS des Schwerpunktes vom Auflagepunkte bedeutet,

$$(4) \quad z = \xi + E \cos \vartheta$$

zu setzen sein. Gl. (3) kann daher auch so geschrieben werden:

$$(5) \quad (m + M) \xi'' + h\xi' + k\xi + ME \frac{d^2}{dt^2} \cos \vartheta + Mg = 0.$$

Man erkennt aus dieser Gleichung, wie durch Vermittelung der Reaktion R die Bewegung des Kreisels mit der Bewegung unseres Massenpunktes m „verknüpft“ ist.

Um die vollständigen Bewegungsgleichungen des Problems zu erhalten, haben wir nunmehr die Drehung des Kreisels um den (selbst vertikal beweglichen) Auflagepunkt P zu betrachten. Als äußere Kraft kommt hierbei nur die Schwere in Betracht, die um die Knotenlinie das Moment $MgE \sin \vartheta$ giebt, da die Reaktion R mit Bezug auf P das Moment 0

hat. Hiernach bemisst sich die Änderung des Drehimpulses. Die Berechnung der Komponenten des letzteren geschieht nach der Regel der Lagrangeschen Gleichungen: Man bilde den Ausdruck der lebendigen Kraft und bestimme aus diesem die Impulskoordinaten durch Differentiation nach den Geschwindigkeitskoordinaten.

Der Ausdruck der lebendigen Kraft ist, da P beweglich ist, von dem üblichen verschieden. Wir legen zu dem im festen Punkte O konstruierten Koordinatensystem xyz ein paralleles $x_1y_1z_1$ durch den Punkt P . Dann gilt für die Koordinaten irgend eines Massenteilchens Δm des Kreisels

$$x = x_1, \quad y = y_1, \quad z = z_1 + \zeta,$$

mithin

$$\frac{\Delta m}{2} (x'^2 + y'^2 + z'^2) = \frac{\Delta m}{2} (x_1'^2 + y_1'^2 + z_1'^2) + \frac{\Delta m}{2} \zeta'^2 + \Delta m z_1' \zeta'.$$

Summiert man über die ganze Masse des Kreisels, so darf man ζ' vor das Summenzeichen ziehen. Man erhält so

$$T = T_1 + \frac{M}{2} \zeta'^2 + \zeta' \sum \Delta m z_1'.$$

Hier ist T_1 die lebendige Kraft des Kreisels bei ruhendem Auflagepunkte, also wie früher

$$T_1 = \frac{A}{2} (\vartheta'^2 + \psi'^2 \sin^2 \vartheta) + \frac{C}{2} (\varphi' + \psi' \cos \vartheta)^2.$$

Ferner bedeutet $\sum \Delta m z_1$ die vertikale Schwerpunktskoordinate in dem System $x_1y_1z_1$, multipliziert in die Gesamtmasse des Kreisels; man hat also ähnlich wie in Gl. (4):

$$\sum \Delta m z_1 = ME \cos \vartheta, \quad \sum \Delta m z_1' = ME \frac{d}{dt} \cos \vartheta.$$

Mithin wird der Ausdruck der lebendigen Kraft:

$$(6) \quad T = \frac{A}{2} (\vartheta'^2 + \sin^2 \vartheta \psi'^2) + \frac{C}{2} (\varphi' + \cos \vartheta \psi')^2 + \frac{M}{2} \zeta'^2 - ME \zeta' \vartheta' \sin \vartheta.$$

Bezeichnet man jetzt die drei Impulskomponenten nach den Koordinaten φ , ψ und ϑ bzw. mit N , n und $[\Theta]$, so findet man

$$N = \frac{\partial T}{\partial \varphi'} = C (\varphi' + \cos \vartheta \psi'), \quad n = \frac{\partial T}{\partial \psi'} = A \sin^2 \vartheta \psi' + \cos \vartheta N,$$

$$[\Theta] = \frac{\partial T}{\partial \vartheta'} = A \vartheta' - ME \zeta' \sin \vartheta.$$

Die beiden ersten Impulskomponenten haben dieselben Werte wie bei festem Stützpunkte. Setzt man für diese die Lagrangeschen Gleichungen in der Form:

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial T}{\partial \varphi'} - \frac{\partial T}{\partial \varphi} = 0 \text{ etc.}$$

an, so findet man wie früher

$$N = \text{const.}, \quad n = \text{const.}$$

Dagegen lautet die dritte Lagrangesche Gleichung, nach dem Schema:

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial T}{\partial \dot{\vartheta}} - \frac{\partial T}{\partial \vartheta} = MgE \sin \vartheta$$

gebildet, jetzt folgendermaßen:

$$\begin{aligned} A\ddot{\vartheta}'' - ME\xi'' \sin \vartheta - ME\xi' \dot{\vartheta}' \cos \vartheta - \frac{\partial T_1}{\partial \vartheta} + ME\xi' \dot{\vartheta}' \cos \vartheta \\ = MgE \sin \vartheta. \end{aligned}$$

Der Wert von $\partial T_1 / \partial \vartheta$ wurde z. B. in § 4 dieses Kapitels Gl. (4) in eine bequeme Form umgerechnet. Setzt man ihn in die vorige Gleichung ein, streicht die zwei gleichen Glieder der linken Seite gegeneinander fort und dividiert durch $\sin \vartheta$, so ergibt sich:

$$(8) \quad \frac{A\ddot{\vartheta}''}{\sin \vartheta} + \frac{(N - n \cos \vartheta)(n - N \cos \vartheta)}{A \sin^4 \vartheta} = ME(g + \xi'').$$

Die Wirkung der Beweglichkeit des Stützpunktes oder, wie wir sagen können, seiner „Koppelung“ mit der nachgiebigen Unterlage, besteht hiernach einfach darin, daß zu der Fallbeschleunigung g auf der rechten Seite unserer Gleichung die Beschleunigung des Auflagepunktes hinzukommt. Die Bewegung um den vertikal veränderlichen Stützpunkt verläuft also ebenso, wie die Bewegung bei festem Stützpunkte, wenn man sich im letzteren Falle am Schwerpunkt außer der Schwerkraft Mg noch die veränderliche Kraft $M\xi''$ angebracht denkt. Indem wir diesen Gedanken etwas weiter ausspinnen und gewissermaßen umkehren, können wir sagen: Die Bewegung des schweren Kreisels um einen festen Stützpunkt verläuft ebenso, wie die Bewegung eines der Schwere nicht unterworfenen Körpers, dessen Stützpunkt mit der konstanten Beschleunigung g in gerader Linie fortgeführt wird.

Jedenfalls enthält Gl. (8) zusammen mit Gl. (5) die vollständige analytische Formulierung unseres Problems und liefert über die gegenseitige Verkettung der beiden bewegten Systeme, Unterlage und Kiesel, den erforderlichen Aufschluß. Bemerken wir noch: unser Problem hatte ursprünglich vier Grade der Freiheit, entsprechend den vier Lagenkoordinaten $\xi, \varphi, \psi, \vartheta$. Durch die beiden Impulsgleichungen $n = \text{const.}$, $N = \text{const.}$ sind zwei Freiheitsgrade gewissermaßen eliminiert, so daß wir nur mehr zwei Unbekannte ϑ und ξ und zwei Bewegungsgleichungen (5) und (8) übrig behalten.

Übrigens hätten wir auch die Gl. (5) nach dem Schema der Lagrangeschen Gleichungen bilden können, wenn wir von der vollständigen lebendigen Kraft unseres gekoppelten Systems $T^* = T + \frac{m}{2} \xi'^2$ aus-

gegangen wären und dementsprechend die folgende Lagrangesche Gleichung gebildet hätten:

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial T^*}{\partial \xi'} - \frac{\partial T^*}{\partial \xi} = K_{\xi}.$$

Hierin setzt sich die auf die ξ -Koordinate wirkende äußere Kraft K_{ξ} aus den drei Teilen: $-k\xi$, $-h\xi'$, $-Mg$ zusammen. Man erhält so:

$$\frac{d}{dt} (M\xi' - ME\vartheta' \sin \vartheta + m\xi') = -h\xi' - k\xi - Mg,$$

was ersichtlich mit (5) übereinstimmt.

Es kommt nun darauf an, aus den Gleichungen (5) und (8) weitere Schlüsse zu ziehen. Hierbei werden wir uns von der Annahme leiten lassen, daß es sich um *kleine* Schwingungen handelt. Dies lehrt, was die Unterlage betrifft, in allen Fällen der Augenschein; was die Kreiselbewegung betrifft, bedeutet unsere Annahme, daß wir uns auf Bewegungen vom Charakter der pseudoregulären Präcession beschränken wollen. Es sind hiernach ξ und ϑ dauernd von gewissen mittleren Werten ξ_0 und ϑ_0 wenig verschieden, so daß die Differenzen

$$Z = \xi - \xi_0, \quad \Theta = \vartheta - \vartheta_0$$

als kleine Größen behandelt werden können. Ob das Gleiche für die Differentialquotienten

$$Z' = \xi', \quad \Theta' = \vartheta', \quad Z'', \quad \Theta''$$

gilt, lassen wir dahingestellt, da bei raschen Schwingungen (und um solche wird es sich handeln) die Differentialquotienten von höherer Größenordnung wie Z und Θ selbst sein könnten.

Bestimmen wir zunächst die schon genannten Mittelwerte ξ_0 und ϑ_0 passend. Diese seien gleich den möglichen stationären Werten unserer beiden Koordinaten, also gleich denjenigen Werten, die mit der Annahme

$$\xi' = \xi'' = \vartheta' = \vartheta'' = 0$$

nach unsern Gleichungen verträglich sind. Nach Gl. (5) und (8) ergibt sich

$$(9) \quad k\xi_0 + Mg = 0,$$

$$(10) \quad (N - n \cos \vartheta_0) (n - N \cos \vartheta_0) = AP \sin^4 \vartheta_0;$$

ξ_0 bedeutet, wie man hiernach sieht, die dauernde Einsenkung der Unterlage unter dem Einfluß des Kreiselgewichtes Mg und der elastischen Widerstandsfähigkeit k der Unterlage. Andererseits ist ϑ_0 diejenige Neigung der Figurenaxe, unter welcher bei gegebenem N , n und $P = MgE$ eine genaue reguläre Präcession möglich ist. Um ϑ_0 näher angeben zu können, dividieren wir (10) durch N^2 und berücksichtigen,

an, so findet man wie früher

$$N = \text{const.}, \quad n = \text{const.}$$

Dagegen lautet die dritte Lagrangesche Gleichung, nach dem Schema:

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial T}{\partial \dot{\vartheta}} - \frac{\partial T}{\partial \vartheta} = MgE \sin \vartheta$$

gebildet, jetzt folgendermaßen:

$$\begin{aligned} A\ddot{\vartheta} - ME\xi'' \sin \vartheta - ME\xi' \dot{\vartheta}' \cos \vartheta - \frac{\partial T_1}{\partial \vartheta} + ME\xi' \dot{\vartheta}' \cos \vartheta \\ = MgE \sin \vartheta. \end{aligned}$$

Der Wert von $\partial T_1 / \partial \vartheta$ wurde z. B. in § 4 dieses Kapitels Gl. (4) in eine bequeme Form umgerechnet. Setzt man ihn in die vorige Gleichung ein, streicht die zwei gleichen Glieder der linken Seite gegen einander fort und dividiert durch $\sin \vartheta$, so ergibt sich:

$$(8) \quad \frac{A\ddot{\vartheta}}{\sin \vartheta} + \frac{(N - n \cos \vartheta)(n - N \cos \vartheta)}{A \sin^4 \vartheta} = ME(g + \xi'').$$

Die Wirkung der Beweglichkeit des Stützpunktes oder, wie wir sagen können, seiner „Koppelung“ mit der nachgiebigen Unterlage, besteht hiernach einfach darin, daß zu der Fallbeschleunigung g auf der rechten Seite unserer Gleichung die Beschleunigung des Auflagepunktes hinzukommt. Die Bewegung um den vertikal veränderlichen Stützpunkt verläuft also ebenso, wie die Bewegung bei festem Stützpunkte, wenn man sich im letzteren Falle am Schwerpunkt außer der Schwerkraft Mg noch die veränderliche Kraft $M\xi''$ angebracht denkt. Indem wir diesen Gedanken etwas weiter ausspinnen und gewissermaßen umkehren, können wir sagen: Die Bewegung des schweren Kreisels um einen festen Stützpunkt verläuft ebenso, wie die Bewegung eines der Schwere nicht unterworfenen Körpers, dessen Stützpunkt mit der konstanten Beschleunigung g in gerader Linie fortgeführt wird.

Jedenfalls enthält Gl. (8) zusammen mit Gl. (5) die vollständige analytische Formulierung unseres Problems und liefert über die gegenseitige Verkettung der beiden bewegten Systeme, Unterlage und Kiesel, den erforderlichen Aufschluß. Bemerken wir noch: unser Problem hatte ursprünglich vier Grade der Freiheit, entsprechend den vier Lagenkoordinaten $\xi, \varphi, \psi, \vartheta$. Durch die beiden Impulsgleichungen $n = \text{const.}$, $N = \text{const.}$ sind zwei Freiheitsgrade gewissermaßen eliminiert, so daß wir nur mehr zwei Unbekannte ϑ und ξ und zwei Bewegungsgleichungen (5) und (8) übrig behalten.

Übrigens hätten wir auch die Gl. (5) nach dem Schema der Lagrangeschen Gleichungen bilden können, wenn wir von der vollständigen lebendigen Kraft unseres gekoppelten Systems $T^* = T + \frac{m}{2} \xi'^2$ aus-

gegangen wären und dementsprechend die folgende Lagrangesche Gleichung gebildet hätten:

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial T^*}{\partial \xi'} - \frac{\partial T^*}{\partial \xi} = K_{\xi}.$$

Hierin setzt sich die auf die ξ -Koordinate wirkende äussere Kraft K_{ξ} aus den drei Teilen: $-k\xi$, $-h\xi'$, $-Mg$ zusammen. Man erhält so:

$$\frac{d}{dt} (M\xi' - ME\vartheta' \sin \vartheta + m\xi'') = -h\xi' - k\xi - Mg,$$

was ersichtlich mit (5) übereinstimmt.

Es kommt nun darauf an, aus den Gleichungen (5) und (8) weitere Schlüsse zu ziehen. Hierbei werden wir uns von der Annahme leiten lassen, daß es sich um *kleine* Schwingungen handelt. Dies lehrt, was die Unterlage betrifft, in allen Fällen der Augenschein; was die Kreiselbewegung betrifft, bedeutet unsere Annahme, daß wir uns auf Bewegungen vom Charakter der pseudoregulären Präcession beschränken wollen. Es sind hiernach ξ und ϑ dauernd von gewissen mittleren Werten ξ_0 und ϑ_0 wenig verschieden, so daß die Differenzen

$$Z = \xi - \xi_0, \quad \Theta = \vartheta - \vartheta_0$$

als kleine Größen behandelt werden können. Ob das Gleiche für die Differentialquotienten

$$Z' = \xi', \quad \Theta' = \vartheta', \quad Z'', \quad \Theta''$$

gilt, lassen wir dahingestellt, da bei raschen Schwingungen (und um solche wird es sich handeln) die Differentialquotienten von höherer Größenordnung wie Z und Θ selbst sein könnten.

Bestimmen wir zunächst die schon genannten Mittelwerte ξ_0 und ϑ_0 passend. Diese seien gleich den möglichen stationären Werten unserer beiden Koordinaten, also gleich denjenigen Werten, die mit der Annahme

$$\xi' = \xi'' = \vartheta' = \vartheta'' = 0$$

nach unsern Gleichungen verträglich sind. Nach Gl. (5) und (8) ergibt sich

$$(9) \quad k\xi_0 + Mg = 0,$$

$$(10) \quad (N - n \cos \vartheta_0) (n - N \cos \vartheta_0) = AP \sin^4 \vartheta_0;$$

ξ_0 bedeutet, wie man hiernach sieht, die dauernde Einsenkung der Unterlage unter dem Einfluß des Kreiselgewichtes Mg und der elastischen Widerstandsfähigkeit k der Unterlage. Andererseits ist ϑ_0 diejenige Neigung der Figurenaxe, unter welcher bei gegebenem N , n und $P = MgE$ eine genaue reguläre Präcession möglich ist. Um ϑ_0 näher angeben zu können, dividieren wir (10) durch N^2 und berücksichtigen,

dafs bei der pseudoregulären Präcession $\frac{AP}{N^2}$ klein ist, sowie dafs der Impuls nahezu in die Richtung der Figurenaxe fällt. Von den beiden Faktoren linkerhand

$$1 - \frac{n}{N} \cos \vartheta_0, \quad \frac{n}{N} - \cos \vartheta_0$$

mufs daher einer, nämlich der letztere, klein sein; wir setzen ihn gleich ε , finden näherungsweise für den ersten Faktor

$$1 - \frac{n}{N} \cos \vartheta_0 = \sin^2 \vartheta_0 = 1 - \frac{n^2}{N^2}$$

und berechnen nach (10)

$$(11) \quad \varepsilon = \frac{AP}{N^2} \sin^2 \vartheta_0 = \frac{AP}{N^2} \left(1 - \frac{n^2}{N^2}\right), \quad \cos \vartheta_0 = \frac{n}{N} - \frac{AP}{N^2} \left(1 - \frac{n^2}{N^2}\right).$$

Diese und nur diese Neigung der Kreiselaxe ist bei einem nahezu in die Figurenaxe fallenden Impuls verträglich sowohl mit einer völligen Ruhe der Unterlage wie mit völliger Schwankungslosigkeit der Figurenaxe.

Nach Einführung der neuen Variablen Z und Θ vereinfachen sich die Gleichungen (5) und (8) bei Vernachlässigung einiger offenbar relativ kleiner Glieder wie folgt:

$$(12) \quad (m + M) Z'' + hZ' + kZ = ME (\cos \vartheta_0 \Theta'^2 + \sin \vartheta_0 \Theta'').$$

$$(13) \quad \frac{A\Theta''}{\sin \vartheta_0} + \Theta \frac{\partial}{\partial \vartheta_0} \frac{(n - N \cos \vartheta_0)(N - n \cos \vartheta_0)}{A \sin^4 \vartheta_0} = MEZ''.$$

Hier ist noch der Faktor von Θ in (13) auszuführen. Da der zu differenzierende Ausdruck nach (10) gleich P ist, kann man unter Anwendung der Regel des logarithmischen Differenzierens schreiben:

$$\frac{\partial}{\partial \vartheta_0} \frac{(n - N \cos \vartheta_0)(N - n \cos \vartheta_0)}{A \sin^4 \vartheta_0} = P \left\{ \frac{N \sin \vartheta_0}{n - N \cos \vartheta_0} + \frac{n \sin \vartheta_0}{N - n \cos \vartheta_0} - \frac{4 \cos \vartheta_0}{\sin \vartheta_0} \right\}.$$

Hier ist der erste Summand in der $\{ \}$ der rechten Seite das Wesentliche. Derselbe ist nämlich nach (11) gleich

$$\frac{\sin \vartheta_0}{\frac{n}{N} - \cos \vartheta_0} = \frac{\sin \vartheta_0}{\varepsilon} = \frac{N^2}{AP \sin \vartheta_0},$$

während die beiden übrigen Summanden, die zusammen näherungsweise $-3 \cos \vartheta_0 / \sin \vartheta_0$ geben, dagegen vernachlässigt werden können. Man kann daher Gl. (13) mit hinreichender Genauigkeit so schreiben:

$$(14) \quad \Theta'' + \frac{N^2}{A^2} \Theta = \frac{ME}{A} \sin \vartheta_0 Z''.$$

Dies ist eine lineare Differentialgleichung mit konstanten Koeffizienten zwischen den beiden Unbekannten Θ und Z . Gl. (12) ist dagegen

wegen des Gliedes Θ'^2 auf der rechten Seite *nicht linear*. Die mathematische Behandlung nicht linearer Gleichungen stößt aber auf große Schwierigkeiten; es ist daher wünschenswert nachzuweisen, daß wir jenes Glied näherungsweise streichen können.

Betrachten wir zunächst unsere Gleichungen (12) und (14) unter der Annahme, daß die Unterlage völlig unnachgiebig sei ($k = \infty$, $Z = Z' = Z'' = 0$, kZ unbestimmt). Dann geht Gl. (14) über in

$$\Theta'' + \frac{N^2}{A^2} \Theta = 0$$

und integriert sich durch $\Theta = \frac{a \sin}{b \cos} \left\{ \frac{N}{A} t \right\}$, so daß die Periode der Schwankungen der Kreiselaxe gleich $2\pi \frac{A}{N}$, also bei großem N klein wird. (Man vgl. hierzu Kapitel V § 2, Gl. (15), wo dieselbe Periode gefunden wurde.) Gl. (12) wird in diesem Falle nichtssagend, da wie bemerkt kZ unbestimmt wird; in der That ist jene Gleichung alsdann bei der Bestimmung der Bewegung entbehrlich.

Annähernd wird nun auch bei etwas nachgiebiger Unterlage die Periode und die Form der Schwankung der Kreiselaxe dieselbe sein, wie bei völlig starrer. Jedenfalls werden wir, um die Größenordnung von Θ'^2 und Θ'' in Gl. (12) abzuschätzen, den Wert von Θ bei starrer Unterlage zu Grunde legen können. Dann erkennen wir: Wir dürfen nicht behaupten, daß wenn Θ klein ist, d. h. wenn die Schwingungsamplituden a und b kleine Zahlen sind, auch Θ' oder gar Θ'' klein seien, weil bei der Differentiation der große Faktor N/A bzw. N^2/A^2 hinzutritt. Wohl aber dürfen wir behaupten, daß Θ'^2 *klein ist gegen* Θ'' , da sich die Sinus- oder Cosinusbestandteile beider im Mittel verhalten wie $a^2 : a$ oder wie $b^2 : b$. Während also das Glied Θ'^2 absolut genommen groß sein kann, so ist es doch relativ gegen das Glied mit Θ'' belanglos. Wir schließen daraus, daß sein Einfluß auf den Verlauf der Bewegung klein ist und halten uns dementsprechend für berechtigt, dasselbe in Gl. (12) zu streichen.

Dem Folgenden dürfen wir jetzt die zwei linearen Differentialgleichungen

$$(15) \quad \begin{cases} (M + m) Z'' + kZ' + kZ = ME \sin \vartheta_0 \Theta'' \\ \Theta'' + \frac{N^2}{A^2} \Theta = \frac{ME \sin \vartheta_0}{A} Z'' \end{cases}$$

zu Grunde legen. Ihre Diskussion geschieht nach bekannten Regeln, die bei der Methode der kleinen Schwingungen (vgl. Kap. V, § 8) ständig angewandt werden.

Man setze

$$(16) \quad Z = Ce^{\lambda t}, \quad \Theta = Be^{\lambda t}$$

und bestimme das Verhältnis der beiden Schwingungsamplituden C und B , sowie die Schwingungsfrequenz λ durch Eintragen der vorstehenden Werte in die Gl. (15). Dabei ist es noch nötig, um vergleichbare, d. h. gleichbenannte Amplituden in der Rechnung zu haben, von der Amplitude des Winkels Θ etwa zu der Amplitude des Schwerpunktsausschlages oder, was noch bequemer sein wird, zu der Vertikalprojektion dieser Amplitude überzugehen. Wenn B die Amplitude von Θ , ist die Amplitude der Schwerpunktsbewegung $E \cdot B$ und die vertikale Projektion derselben $E \sin \vartheta_0 B$. Diese setzen wir gleich

$$(17) \quad D = E \sin \vartheta_0 B.$$

Die Gleichungen (15) lauten nun, nach Eintragen der Werte (16) und (17):

$$(18) \quad \begin{cases} (\lambda^2 + h'\lambda + k') C = \mu \lambda^2 D, \\ \left(\lambda^2 + \frac{N^2}{A^2} \right) D = \nu \lambda^2 C; \end{cases}$$

hierbei wurden die Abkürzungen benutzt:

$$(19) \quad h' = \frac{h}{M+m}, \quad k' = \frac{k}{M+m}, \quad \mu = \frac{M}{M+m}, \quad \nu = \frac{ME^2 \sin^2 \vartheta_0}{A}.$$

Man bemerke hierbei, daß ν ebenso wie μ eine reine Zahl und zwar ein echter Bruch ist. In der That wird nach einem bekannten Satz über Trägheitsmomente das Trägheitsmoment A für den Stützpunkt gleich dem entsprechenden Trägheitsmoment für den Schwerpunkt vermehrt um ME^2 ; mithin ist $ME^2 < A$ und daher $\nu < 1$.

Aus den Gl. (18) folgert man:

$$(20) \quad \frac{C}{D} = \frac{\mu \lambda^2}{\lambda^2 + h'\lambda + k'} = \frac{1}{\nu \lambda^2} \left(\lambda^2 + \frac{N^2}{A^2} \right).$$

Die beiden letzten Glieder dieser Gleichung liefern die Bestimmung von λ ; λ berechnet sich als *Wurzel der Gleichung vierten Grades*,

$$(21) \quad \mu \nu \lambda^4 = \left(\lambda^2 + \frac{N^2}{A^2} \right) (\lambda^2 + h'\lambda + k'),$$

so daß man vier mögliche Werte von λ zur Verfügung hat, die wir $\lambda_1 \dots \lambda_4$ nennen und von denen je zwei konjugiert imaginär sein werden.

Bei der Diskussion der Wurzeln gehen wir von der naturgemäßen Annahme aus, daß die Unterlage ziemlich unnachgiebig sei (k nicht mehr ∞ , aber k' recht groß, im Besonderen groß gegen N^2/A^2). Dann ist nach Gl. (21) notwendig

entweder $\lambda^2 + \frac{N^2}{A^2} \dots$ sehr klein

oder $\lambda \dots$ sehr groß

Indem wir zunächst die erste Möglichkeit betrachten, setzen wir $\lambda^2 + N^2/A^2 = \varepsilon$, berechnen unter Vernachlässigung höherer Potenzen von ε zunächst den Wert von ε und bestimmen daraus zwei Wurzeln unserer Gleichung, deren Näherungswerte wir λ_1 und λ_2 nennen. Wir finden:

$$\varepsilon = \lambda^2 + \frac{N^2}{A^2} = \frac{\mu\nu \frac{N^4}{A^4}}{k' - \frac{N^2}{A^2} \pm i h' \frac{N}{A}},$$

oder, da k' groß gegen N^2/A^2 , die rechte Seite also klein ist:

$$(22) \quad \left. \begin{matrix} \lambda_1 \\ \lambda_2 \end{matrix} \right\} = \pm i \frac{N}{A} \left(1 - \frac{1}{2} \frac{\mu\nu}{Q} \frac{N^2}{A^2} \left\{ k' - \frac{N^2}{A^2} \mp i h' \frac{N}{A} \right\} \right)$$

mit der Abkürzung

$$Q = \left(k' - \frac{N^2}{A^2} \right)^2 + h'^2 \frac{N^2}{A^2}.$$

Die beiden andern Wurzeln unserer Gleichung finden wir durch Verfolgen der Annahme: λ sehr groß. Wir setzen etwa $1/\lambda = \varepsilon'$ und vernachlässigen ε'^3 , ε'^4 . Für ε' ergibt sich aus (21) mit Rücksicht darauf, daß k' groß gegen N^2/A^2 sein sollte, die quadratische Gleichung:

$$1 - \mu\nu + k'\varepsilon' + k'\varepsilon'^2 = 0;$$

ihre Lösung ist:

$$\varepsilon' = -\frac{k'}{2k'} \pm i \sqrt{\frac{1-\mu\nu}{k'} - \frac{k'^2}{4k'^2}}.$$

Hieraus ergeben sich die beiden folgenden Wurzelwerte:

$$(23) \quad \left. \begin{matrix} \lambda_3 \\ \lambda_4 \end{matrix} \right\} = \frac{-k' \mp i \sqrt{4(1-\mu\nu)k' - k'^2}}{2(1-\mu\nu)}.$$

Das Wurzelpaar (λ_1, λ_2) läßt sich mit dem wenig verschiedenen Wertepaar $\pm iN/A$ in Vergleich setzen, welches (s. pag. 615) den Schwingungen der Kreiselaxe bei völlig unnachgiebiger Unterlage entspricht. Es unterscheidet sich von diesem namentlich durch den reellen Bestandteil

$$-\frac{1}{2} \frac{\mu\nu}{Q} \frac{N^4}{A^4} k',$$

der als Folge der dämpfenden Wirkung der Unterlage anzusehen ist. Daneben ist auch der imaginäre Teil durch das Mitschwingen der Unterlage etwas modifiziert. Andererseits können wir das Wurzelpaar (λ_3, λ_4) mit denjenigen Wurzelwerten vergleichen, welche den

Schwingungen der Unterlage bei Abwesenheit des Kreisels nach Gl. (1) zukommen. Man erkennt auch hier eine Rückwirkung des Kreisels auf die Schwingungen der Unterlage, eine Rückwirkung, die sich übrigens, wie man leicht sieht, am einfachsten als eine scheinbare Vermehrung der Masse m des ursprünglichen schwingenden Systems auffassen läßt.

Von hier aus können wir hinsichtlich des Charakters der eintretenden Bewegung folgendes schließen: Jedenfalls müssen sich die Schwingungen sowohl der Kreiselaxe wie der Unterlage aus Gliedern von der Form

$$e^{\lambda_1 t}, e^{\lambda_2 t}, e^{\lambda_3 t}, e^{\lambda_4 t}$$

additiv mit konstanten Koeffizienten C_i und D_i , deren Verhältnis durch Gl. (20) vorausbestimmt ist, zusammensetzen. Dabei werden sich die konjugierten Exponentialgrößen paarweise zu trigonometrischen Funktionen vereinigen und zusammen je eine Schwingungszahl und einen Dämpfungsfaktor definieren. Insbesondere bestand die Schwingung der Kreiselaxe, wenn wir von der Einwirkung der Unterlage absehen, aus ungedämpften, rein periodischen Schwingungen von der Schwingungszahl $N/2\pi A$. *Durch die Mitwirkung der Unterlage wird diese Schwingungszahl etwas abgeändert, die Schwingung wird überdies gedämpft, so daß sie allmählich absterben muß; dann aber überlagern sich den genannten noch andere gedämpfte Schwingungen, die unter Voraussetzung einer ziemlich unnachgiebigen Unterlage ($k' > N^2/A^2$) wesentlich höhere Schwingungszahl haben.* Andererseits sind, solange wir von der anregenden Wirkung des Kreisels auf die Unterlage absehen, die natürlichen Schwingungen der Unterlage gedämpfte Schwingungen von sehr großer Schwingungszahl. *Durch die Mitwirkung des Kreisels wird ihre Schwingungszahl sowie ihre Dämpfung ebenfalls etwas abgeändert und es überlagern sich diesen Schwingungen noch Vibrationen von geringerer Schwingungszahl, deren Periode in der Nähe der natürlichen Schwingungsperiode der Kreiselaxe liegt.*

Es ist leicht einzusehen, daß die langsamere der beiden Schwingungen, die der Eigenschwingung der Kreiselaxe naheliegt, in der Bewegung des Kreisels deutlicher zum Ausdruck kommen wird, wie in der Bewegung der Unterlage und daß umgekehrt die schnellere Schwingung, die wir mit der Eigenschwingung der Unterlage verglichen hatten, in den Schwankungen der Unterlage stärker ausgeprägt sein wird, wie in denen des Kreisels. In der That zeigt Gl. (20), daß für unser erstes Wurzelpaar $\lambda = \lambda_1$ oder $\lambda = \lambda_2$, für welches $\lambda^2 + N^2/A^2$ klein ist, auch C klein gegen D ist; daß dagegen für das zweite Paar $\lambda = \lambda_3$ oder $\lambda = \lambda_4$, für welches $\lambda^2 + k'\lambda + k'$, wie man leicht nachrechnet,

gleich $\mu\nu\lambda^2$ ist, C gleich D/ν wird, also größer als D sein muß. Jedes unserer beiden Systeme, Kreisel und Unterlage, schwingt in derjenigen Periode stärker, die ihm die natürlichere ist.

In der Beobachtung macht sich namentlich der Umstand geltend, daß die Schwingungen des mit der Unterlage gekoppelten Kreisels gedämpfte Schwingungen sind. Er zeigt sich darin, daß die kleinen Schwankungen der pseudoregulären Präcession bald absterben und daß die stationäre Bewegung der reinen regulären Präcession ($Z=0$, $\Theta=0$ oder in unseren früheren Koordinaten geschrieben $\xi=\xi_0$, $\vartheta=\vartheta_0$) als Endzustand angestrebt wird. Wir sahen übrigens früher, daß auch andere dissipative Einflüsse (Reibung im Stützpunkte) in ähnlicher Weise auf eine Abnahme der Nutationen und auf eine Vereinfachung des Bewegungsvorganges hinwirkten. Jedenfalls aber kommt dem Mitschwingen der Unterlage in dem nunmehr erläuterten Sinne bei dieser Erscheinung eine wesentliche Rolle zu.

§ 10. Anhang. Einfluß der Reibung auf den in der Horizontalebene spielenden Kreisel.

In dem Anhang zum vorigen Kapitel haben wir die Bewegung des auf der Horizontalebene frei beweglichen Kreisels unter Absehung von der Reibung behandelt. Indessen mußten wir zum Schluß jenes Anhangs darauf hinweisen, daß die wirklich zu beobachtenden Bewegungen mit der dort gefundenen nur eine entfernte Ähnlichkeit haben. Der Grund liegt natürlich darin, daß die Reibung, die wir dort vernachlässigt hatten, nicht eigentlich eine sekundäre korrigierende Bedeutung hat, sondern daß sie, man mag die Unterlage noch so glatt herstellen wie man wolle (Spiegelglasscheibe), für den Charakter der Bahnkurve in erster Linie maßgebend ist.

Da sich nun die Bahnkurve des horizontal beweglichen Kreisels besonders gut beobachten läßt (s. u.), da sie ferner wegen ihrer gesetzmäßigen und schönen Gestalt ein besonderes Interesse beanspruchen darf, so müssen wir wünschen, unsere früheren Betrachtungen durch Berücksichtigung der Reibung soweit zu vervollständigen, daß sie zur allgemeinen Erklärung der wirklichen Erscheinungen geeignet werden. Allerdings werden wir hierbei von quantitativen Berechnungen im Sinne von § 4 und 5 dieses Kapitels absehen und den Einfluß der Reibung nur qualitativ diskutieren; ferner werden wir von einer erneuten Diskussion des Luftwiderstandes etc. absehen, da dieser neben der gleitenden Reibung an Wichtigkeit zurücktritt.

Auch von dem jetzigen Problem gilt die Bemerkung, die wir früher für die Reibungswirkungen überhaupt gemacht haben: daß

scheinbar geringfügige Nebenumstände den Charakter der Bewegung stark beeinflussen können. So ist es durchaus nicht gleichgültig, ob z. B. die auf der Unterlage gleitende Spitze mehr oder minder zugeschärft ist, ob die Unterlage grössere oder geringere Unebenheiten hat und Ähnliches. Besonders deutlich tritt die Wirkung solcher Verhältnisse bei einer Erscheinung hervor, die wir bei Benutzung einer Stahlspitze oft zu beobachten Gelegenheit hatten und die wir als den Vorgang des „Einwurzeln“ bezeichnen möchten: Die Kreiselspitze gerät in irgend eine für das bloße Auge kaum erkennbare Vertiefung der Unterlage, in der sie weiterhin festgehalten wird; der Kreisel spielt nicht mehr auf der horizontalen Ebene, sondern wird durch eine Art unsichtbarer Pfanne gezwungen, sich um einen festen Punkt wie bei unserem ursprünglichen Kreiselproblem zu drehen. Wann und wie dieses Einwurzeln statthat, läßt sich im Voraus nicht bestimmen. Nur soviel ist a priori klar und wird durch die Beobachtung bestätigt, daß eine zugeschärfte Spitze sich leichter einbohrt, wie eine abgerundete, die über vorhandene Vertiefungen der Unterlage ev. hinweggleitet, daß eine rauhe und weiche Unterlage (Papier und besonders Pappe) für die gedachte Wirkung günstiger ist, wie eine harte und glatte Unterlage (Glasscheibe), ja daß eine berufste Glasscheibe, auf deren Oberfläche der Kreisel selbst durch Zusammenhäufung des Ruffes Unebenheiten herstellt, wieder günstiger ist wie eine unberufste Scheibe, daß ferner bei nahezu aufrechter Stellung von Figuren- und Drehaxe ein Einwurzeln häufiger stattfindet wie bei stärker geneigter Axe, weil im ersten Falle die zur Hemmung des Auflagepunktes erforderlichen Seitenkräfte kleiner sind und daher leichter von der Unterlage hergegeben werden können, wie im letzteren Falle, daß endlich diese und andere Unregelmäßigkeiten in der Bewegung um so leichter eintreten können, je kleiner die Abmessungen und die Massen des Kreisels sind, je kleiner der ursprünglich erteilte Impuls war oder je mehr derselbe im Laufe der Bewegung abgenommen hat. Im Folgenden werden wir diese Erscheinung des Einwurzeln, über die sich theoretisch nicht viel sagen läßt, ausschließen; wir setzen also eine hinreichend abgerundete Spitze auf hinreichend ebener und regelmäßiger Unterlage voraus.

Wir wollen nun den allgemeinen Bewegungsverlauf schildern, wie er unter dieser Einschränkung beobachtet wird. Da fällt zunächst, im Gegensatz zu den Ergebnissen unserer früheren reibungsfreien Betrachtungen, ins Auge, daß die Horizontalprojektion des Schwerpunktes sich nicht, wie früher behauptet wurde, auf gerader Linie mit konstanter Geschwindigkeit bewegt (entsprechend einer dem Schwerpunkt anfänglich erteilten horizontalen Geschwindigkeit), bez. daß (bei der anfänglichen

horizontalen Schwerpunktsgeschwindigkeit Null) der Schwerpunkt nicht auf einer festen Vertikalen bleibt, sondern daß er vielmehr kreisförmige Bahnen beschreibt, die ungefähr der Bahn des Stützpunktes auf der Unterlage folgen. Es fällt ferner ins Auge, daß die Bahn des Stützpunktes, die wir früher als Kreis mit aufgesetzten Zacken beschrieben, im Mittel nicht einen konstanten Radius hat, sondern daß sich ihr Radius in der Regel verkleinert, unter Umständen, namentlich gegen Ende der Bewegung, allerdings sich gelegentlich auch erweitert. *Die Bahnkurve des Stützpunktes und ebenso die des Schwerpunktes* ist also jetzt als eine meist sich verengende *Spirallinie* zu beschreiben. Die einzelnen Windungen der Spirallinie legen sich in der Regel nicht ineinander, sondern mehr oder weniger nebeneinander, was auf die Deutlichkeit der entstehenden Figur sehr günstig wirkt. Die Spirallinie erscheint daher in einer gewissen Richtung seitlich auseinandergezogen. Man könnte in dieser Erscheinung die Folge einer dem Schwerpunkt ursprünglich erteilten Anfangsgeschwindigkeit erblicken wollen; indessen lehrt die Beobachtung in unzweideutiger Weise, daß es sich hierbei lediglich um die Wirkung geringer Neigungen und Unregelmäßigkeiten der Unterlage handelt. In der That konnten wir durch absichtliches Schiefstellen der Unterlage eine beliebig starke Auseinanderziehung der Spirallinie bewirken; die Richtung, in der die Windungen der Spirale fortschreiten, fällt dabei nicht mit der Richtung größter Neigung auf der Unterlage zusammen, sondern weicht vermöge der Kreiselwirkung in bestimmtem Sinne von jener ab. Hinsichtlich der Winkelgeschwindigkeit, mit welcher die aufeinander folgenden Kreise der Bahnkurve durchlaufen werden, der „Präcessionsgeschwindigkeit“, lehrt die Beobachtung in unzweideutiger Weise, daß diese im Verlauf der Bewegung etwas zunimmt, daß wir es also mit einer etwas beschleunigten Präcession zu thun haben. Endlich wollen wir noch als ein allgemeines Ergebnis der Beobachtung erwähnen, daß die Nutationen der Kreiselaxe, welche zu den Auszackungen der Bahnkurve des Stützpunktes Anlaß geben und dadurch viel zu dem eigenartig interessanten Eindruck dieser Kurve beitragen, bei den Experimenten ihrer Größe nach immer sehr gering sind, so daß sie den gleichmäßigen Verlauf der Bahnkurve nur unwesentlich unterbrechen. Während wir also im vorigen Kapitel auf die Nutationen der Kreiselaxe besonderen Wert legten und sie durch trigonometrische Funktionen annäherten (bei strengerer Rechnung wären sie durch elliptische oder gar hyperelliptische Integrale darzustellen), werden wir jetzt bei Besprechung der Beobachtungen von diesen Nutationen überhaupt absehen.

Zum Beleg für die vorstehende Schilderung der zu beobachtenden Vorgänge geben wir in den nachstehenden Figuren zwei Beispiele von Bahnkurven des Stützpunktes zweier verschiedener Kreisel, welche beide

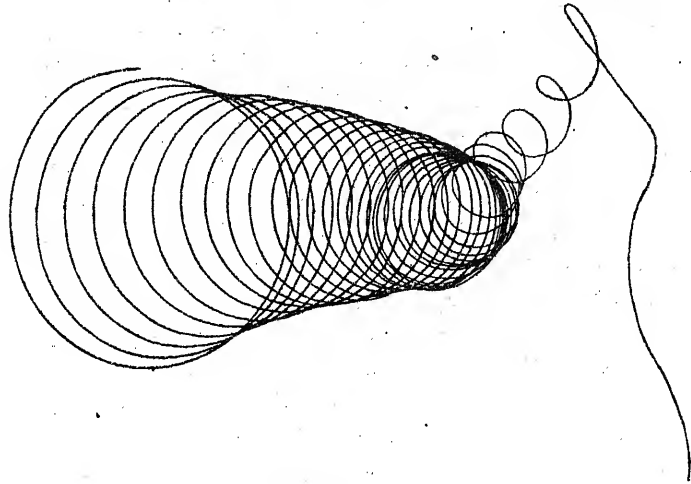


Fig. 91.

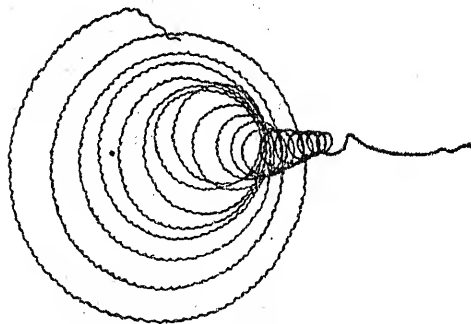


Fig. 92.

selbstthätig aufgezeichnet und alsdann photographisch reproduziert wurden, so daß sie als unmittelbare Beobachtungsdokumente gelten können.

Die erste derselben wurde uns von Lord Kelvin gütigst zur Verfügung gestellt. Er ließ sie entstehen, indem er auf dem Zeichenpapier einen Kreisel spielen ließ, der nach unten hin in einen Bleistift auslief. Wir sehen hier die allmähliche Verengerung der Bahn des Stützpunktes, wie sie oben beschrieben wurde. Die einzelnen Windungen der spiraligen Bahnkurve legen sich in der Figur von links nach rechts neben einander. Die Verkleinerung des Krümmungsradius der Bahn

hält in diesem Beispiele bis zum Schlusse an, wo der Impuls bereits stark geschwächt ist und die Linienführung der Bahn etwas unsicher und unregelmäßig wird. Die Kurve läuft schliesslich in einige gesetzlose Zacken aus, die dem Umfallen des Kreisels entsprechen. Über eine geeignete Herstellungsweise solcher selbstregistrierender Kreisel berichtet C. Barus*).

Wir selbst fanden es beim Studium dieser Erscheinungen bequem, eine berufste Spiegelglasplatte als Unterlage zu benutzen, auf der sich die Spur des Kreisels deutlich markiert, oder, wo wir eine stärkere Reibungswirkung wünschten, berufstes Schreibpapier. Als Kreisel dienten uns einige kleine, ziemlich leichte Uhrädchen mit Axe (Abstand des Radmittelpunktes vom Stützpunkt ca. 1 cm, Durchmesser des Rädchens 5 cm, Gewicht 15 gr, die stählerne Auflagespitze bei den verschiedenen Exemplaren mehr oder minder zugeschärft). Von einem solchen Kreisel ist unsere zweite Figur auf einer berufsten Glasplatte aufgezeichnet; die hier gegebene Reproduktion ist das Negative des Originals, bei dem sich die Bahnkurve als helle Linie auf dem dunkeln Grunde des Rufs abhebt. Unsere zweite Figur zeigt deutlichere Nutationen wie die erste, im Übrigen läßt sie wieder die Spiralforn der Bahnkurve und eine gewisse Seitenverschiebung erkennen, die namentlich gegen Ende der Bewegung als ein schon ziemlich unregelmäßiger Auslauf in die Augen fällt.

Nachdem wir uns in solcher Weise durch das Experiment vorurteilslos orientiert haben, gehen wir nun an die theoretische Erklärung des Beobachteten.

Entsprechend der durch die Beobachtung festgestellten Geringfügigkeit der Nutationen werden wir über den Charakter der Bewegung die vereinfachende Annahme machen, daß dieser in jedem Augenblick als *präcessions-ähnlich* angesehen werden kann. Unter einer regulären Präcession soll dabei jetzt eine Bewegung verstanden werden, bei der die Figurenaxe unter einem konstanten Winkel ϑ gegen die Vertikale geneigt ist und bei der sowohl der Schwerpunkt wie der Stützpunkt des Kreisels je einen Kreis mit konstanter Geschwindigkeit um dieselbe vertikale Gerade beschreiben. Präcessions-ähnlich wird eine Bewegung entsprechend dann heißen, wenn der Neigungswinkel ϑ nur langsam veränderlich ist und wenn die Bahnen von Stützpunkt und Schwerpunkt nahezu kreisförmige und nahezu gleichförmig durchlaufene Spiralen werden.

Hinsichtlich der Gestalt des Kreisels an der Unterstützungsstelle

*) Science, September 1896.

Die Schwerpunktsgeschwindigkeit ist gleich $r\psi'$ und hat nach den Gl. (2) und (6) die Gröfse

$$\mu g \frac{N}{MgE}.$$

Soll dieselbe abnehmen, so muß N abnehmen. Zu dem gleichen Resultat werden wir offenbar geführt, wenn wir annehmen, daß die Arbeitsverluste auf Kosten der lebendigen Kraft der Drehbewegung vor sich gehen. Denn der Hauptbestandteil dieser lebendigen Kraft ist wie bekannt $N^2/2C$. Während also der *Eigenimpuls* N in erster Näherung konstant bleibt, muß er in zweiter Näherung langsam abnehmen.

Die allmähliche Verminderung von N bedingt aber weiter, daß sich die Präcessionsgeschwindigkeit ψ' nach Gl. (2) beschleunigt und ferner nach Gl. (6), daß sich der Radius des Schwerpunktskreises verringert. Hieraus folgt nach Gl. (7), daß auch der Radius des vom Stützpunkte beschriebenen Kreises r_0 abnehmen muß, der übrigens in geringerem Grade auch durch das Aufrichten der Figurenaxe (Verkleinerung des Winkels ϑ) verkleinert wird. Diese Ergebnisse stimmen, wie man sieht, mit den vorangestellten Resultaten der Beobachtung überein.

Wir fassen unsere Betrachtungen wie folgt zusammen: *Im Falle 1) [$V > v$ oder besser V groß gegen v] läuft der Schwerpunkt auf einem Kreise, dessen Radius sich allmählich verkleinert, also genauer gesagt, auf einer sich verengernden Spirale, und zwar mit abnehmender Geschwindigkeit. Das Gleiche gilt von dem Stützpunkte P oder dem Halbkugelmittelpunkte O . Die Figurenaxe, die ursprünglich unter dem Winkel ϑ windschief an der vertikalen Mittellinie des Schwerpunktskreises vorbeigeht, richtet sich im Verlauf der Bewegung durch den Einfluß der Reibung immer mehr auf.*

Wir wollen in ähnlicher Weise den Fall 3) $v > V$ diskutieren. Hier ist die Geschwindigkeit v für den Sinn des Gleitens maßgebend; unter den Verhältnissen unserer Fig. 94, wo v im Punkte P nach hinten gerichtet ist, wird der Reibungswiderstand W nach vorn gerichtet sein. Halten wir an unserer Annahme fest, daß der Schwerpunkt sich nahezu gleichförmig auf einem Kreise bewegt, so muß seine Zentripetalbeschleunigung wieder nach Richtung und Gröfse gleich W/M sein. Die Zentripetalbeschleunigung muß also in Fig. 94 ebenso wie W nach vorn gerichtet sein, d. h. S muß sich auf dem hinteren Halbbogen des Schwerpunktskreises befinden. *Der Schwerpunkt eilt jetzt dem Stützpunkt im Sinne der Bewegung etwas voraus.* Die Figurenaxe geht abermals an der durch den Mittelpunkt des Schwerpunkts-

kreises gelegten Vertikalen windschief vorbei. Dagegen können wir nicht mehr wie im Falle 1) behaupten, daß W nahezu senkrecht zur

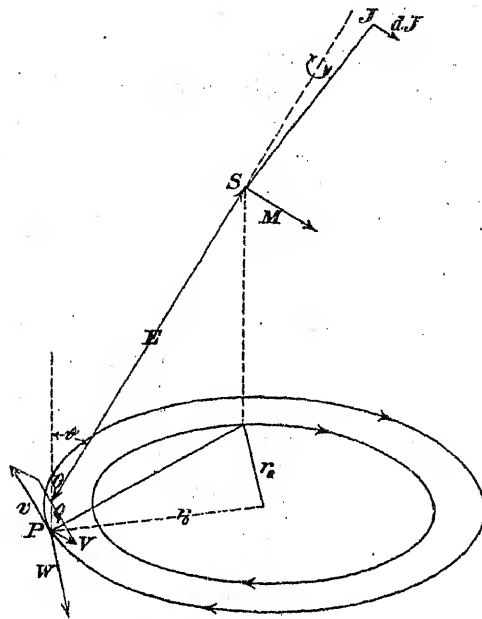


Fig. 94.

Figurenaxe steht; es ist deshalb in Fig. 94 die in die Horizontalebene projizierte Figurenaxe nicht wie vorher als Tangente sondern als Sekante an den Schwerpunktskreis gelegt. Für die Größe des Schwerpunktskreises gilt wie vorher die Formel (6).

Es handelt sich ferner um den Einfluß der Reibung auf die Drehbewegung. Hier liegen die Verhältnisse dem Sinne nach umgekehrt wie im Falle 1). Da der Reibungswiderstand in unserer Figur nach vorne gerichtet ist, giebt er im Schwerpunkte ein Moment, dessen repräsentierender Vektor schräg

nach unten verläuft. Der Impuls-Endpunkt wird also durch die Reibungswirkung jetzt nach unten abgelenkt. *Der Impulsvektor und (bei Hinzunahme der Überlegung von pag. 555) auch die Figurenaxe werden sich senken.*

Um auch hier die Arbeitsverhältnisse zu berücksichtigen, bemerken wir, daß durch die Senkung der Figurenaxe Arbeit gewonnen, daß dagegen durch den Reibungswiderstand dauernd Arbeit verbraucht wird. Wahrscheinlich wird die letztere Arbeitsgröße überwiegen, sodaß im Ganzen die lebendige Kraft und insbesondere der Eigenimpuls weiter abnimmt. Wir sahen oben, daß hieraus eine Verkleinerung des Schwerpunktskreises und weiterhin eine Verkleinerung der Bahn des Stützpunktes folgen würde. Andererseits würde die zunehmende Neigung der Figurenaxe bei ungeändert bleibender Schwerpunktsbahn eine Vergrößerung der Bahn des Stützpunktes bedingen. Welcher von beiden Umständen mehr Einfluß auf die Größe der Bahn des Stützpunktes haben wird, läßt sich allgemein nicht entscheiden. Thatsächlich beobachtet man gegen Ende der Bewegung bei geschwächtem Eigenimpuls N zuweilen eine Erweiterung, zuweilen eine Verengerung der Bahn des Stützpunktes.

Als hauptsächliches Ergebnis dieser allerdings sehr unsicheren Betrachtung ist zu betonen: *Die Figurenaxe muß sich im Falle 3) senken.* Hierbei kann es nicht ausbleiben, daß der Kreisel schließlich mit seinen oberen Partien die Unterlage berührt und nach einigen unregelmäßigen Auslaufsbewegungen zur Ruhe kommt.

Hinsichtlich des Grenzfalles 2) $v = V$ wollen wir uns kurz fassen. Dieser kann sich nur vorübergehend und, da wir die den Fall definierende Gleichung als Bedingung sowohl für die Größe wie für die Richtung der Geschwindigkeiten v und V auffassen wollten, nur unter besonderen Umständen einstellen. Da in diesem Grenzfalle der Stützpunkt an der Unterlage überhaupt nicht gleitet, so ist die eventuell vorhandene Reibung als eine Reibung der Ruhe (vgl. § 2) zu bezeichnen. Man hat alsdann nach Coulomb $W \leq \mu_0 Mg$, wo μ_0 den Reibungskoeffizienten der Ruhe bedeutet. Insbesondere ist es möglich, daß die ruhende Reibung gleich Null wird, wenn nämlich der Schwerpunkt, dessen Beschleunigung auch jetzt nach Richtung und Größe, gleich W/M sein muß, in Ruhe ist, wenn also der Schwerpunktskreis sich auf einen Punkt zusammengezogen hat. In diesem Falle ist es denkbar, daß der Kreisel seine Präcession ausführt, genau so wie auf einer idealen glatten Ebene, die wir im Anhang zu Kapitel VI voraussetzten, daß also die Figurenaxe weder steigt noch fällt. Eine solche Bewegung könnte sogar beliebig lange andauern, wenn nicht andere hierbei außer Betracht gelassene Einflüsse (rollende Reibung, Luftwiderstand) die Bedingungen des Falles 2) stören und den Übergang zu dem Fall 3) bedingen würden.

Die Unterscheidung der vorangestellten drei Fälle $V > v$, $V = v$, $V < v$ haben wir einer Note von Archibald Smith*) entnommen, in welcher überdies namentlich der Einfluß der besonderen Form des Auflagerendes diskutiert wird. Um unsere früheren Reibungsbetrachtungen in diese Fallunterscheidung einzuordnen, bemerken wir, daß beim Kreisel mit festgehaltenem Punkte O natürlich $v = 0$ ist. Hier befinden wir uns also notwendig unter der Bedingung des Falles 1). Dementsprechend fanden wir früher, daß vermöge der gleitenden Reibung die Figurenaxe des Kreisels mit festem Punkte sich allemal aufrichten müsse. Eine Behandlung des vorliegenden Reibungsproblems findet sich, soweit es die Drehung des Kreisels um seinen Schwerpunkt angeht, auch in dem bekannten Buche von Jellett**), jedoch mit dem Unterschiede, daß

*) Note on the theory of the spinning top. Cambridge Mathematical Journal Vol. 1 (1846) pag. 47.

**) Theorie der Reibung, deutsch von Lüroth und Schepp. Leipzig 1890, Kapitel 8, pag. 198.

hier die Richtung des Gleitens allein nach der Geschwindigkeit V beurteilt und das Vorhandensein der Geschwindigkeit v übersehen wird. Indem also Jellet gewissermaßen die Geschwindigkeit v gleich Null setzt, befindet er sich gleichfalls unter der Bedingung des Falles 1) und zeigt dementsprechend durch Rechnungen, die unserer obigen qualitativen Überlegung als Stütze dienen können, daß die Figurenaxe sich aufrichten müsse. Nimmt man andererseits an, daß der Kreisel nach unten hin in eine absolut scharfe konische Spitze ausläuft, so wird der Stützpunkt ein Punkt der Figurenaxe, nämlich eben diese Spitze sein; alsdann ist bei reiner Rotation um die Figurenaxe $V=0$ und wir befinden uns stets im Falle 3). Infolgedessen würde bei absolut zugespitzter Auflagestelle die Figurenaxe unter allen Umständen durch die Reibung gesenkt werden.

Die hier gegebene Behandlung ist sowohl nach theoretischer wie nach experimenteller Seite hin reichlich unvollständig. So haben wir es nach theoretischer Seite überhaupt vermieden, die mit Reibungsgliedern behafteten Differentialgleichungen der Bewegung aufzuschreiben, weil wir uns bei der Unsicherheit der physikalischen Grundlagen keinen der Mühe entsprechenden Nutzen für das Verständnis des wirklich Beobachteten aus eingehenderen analytischen Entwicklungen versprochen. Nach experimenteller Seite haben wir uns mit der Aufzeichnung der Bahnkurve begnügt, welche der Unterstützungspunkt auf der Unterlage beschreibt, dagegen haben wir genauere Messungen über die zu jeder Bahnkurve gehörige Impulsgröße, über die Abhängigkeit der Bewegung von den Anfangsbedingungen, von der Form der Auflagefläche etc. unterlassen müssen. Das letztere Versäumnis scheint uns im vorliegenden Falle schwerer zu wiegen, wie das erstere; wie wir denn allgemein wiederholentlich betonen möchten, daß das Verständnis der wirklichen Bewegungsvorgänge, sofern dabei Reibungseinflüsse vorherrschend sind, mindestens ebenso sehr durch Beobachtung wie durch Rechnung zu fördern ist.

Kapitel VIII.

Anwendungen der Kreiseltheorie.

Abschnitt A. Astronomische Anwendungen.

§ 1. Die Präcession der Erdaxe, im Anschluß an eine Idee von Gaußs behandelt.

Entsprechend der dominierenden Stellung, welche die astronomischen Anwendungen in der älteren mathematischen Litteratur einnehmen, ist das Problem der Rotationserscheinungen des Erdkörpers von hervorragendem Einfluß auf die Entwicklung der Kreiseltheorie überhaupt gewesen, wie sich unter Anderem in der auch von uns übernommenen Nomenclatur: reguläre Präcession, Nutation, Knotenlinie erweist. Fast die sämtlichen Namen der mathematischen Klassiker, allen voran Newton, dann Euler, d'Alembert, Laplace, Lagrange, Poisson, finden wir mit der Geschichte dieses Problems verknüpft.

Die Theorie der astronomischen Präcession ist sehr einfach, wenn man sich auf eine erste Annäherung beschränkt, sehr kompliziert, wenn man eine erschöpfende Behandlung anstrebt. Der letztere Standpunkt wird in den Lehrbüchern der Astronomie*) eingenommen, auf den ersteren müssen wir uns im wesentlichen stellen. Lediglich um dem nicht-astronomischen Leser einen Einblick in die mühsamen und bewundernswert gründlichen Methoden der Astronomie zu verschaffen, wollen wir zum Schluß dieses Abschnittes einige Resultate der genaueren Theorie hersetzen.

Die Schwierigkeit wächst ganz außerordentlich, wenn wir den Boden der abstrakten Dynamik verlassen und den Erdkörper nicht mehr als absolut starr ansehen. Die Diskussionen, die dann auftreten, sind heute noch keineswegs abgeschlossen. Wir werden diese Dinge für den folgenden Abschnitt aufsparen und zunächst an der *Annahme der Starrheit* festhalten.

*) Wir beziehen uns im Folgenden auf Tisserand, *Mécanique céleste*, t. II, Chap. 22—27. In § 194, pag. 442 berichtet Tisserand über die Geschichte des Problems und den Anteil der oben genannten Klassiker an seiner Erforschung.

Die Methode, der wir uns bedienen werden, ist einem von Gauß angegebenen Verfahren zur Berechnung der säkularen Störungen der Planetenbahnen nachgebildet. Sie hat den Vorzug großer Anschaulichkeit und liefert die einzelnen Bestandteile der Lösung schrittweise nach der Reihenfolge ihrer Wichtigkeit. Auf das vorliegende Problem scheint sie bisher nicht angewandt zu sein. Gauß selbst leitet seine Methode durch die Bemerkung ein, daß „die Säkularveränderungen einer Planetenbahn durch die Störung eines anderen Planeten dieselben sind, der störende Planet mag seine elliptische Bahn nach Keplers Gesetzen wirklich beschreiben, oder seine Masse mag auf den Umfang der Ellipse in dem Maße verteilt angenommen werden, daß auf Stücke der Ellipse, die sonst in gleich großen Zeiten beschrieben werden, gleich große Anteile an der ganzen Masse kommen“.

Diesen Gedanken wollen wir uns zu eigen machen und erweitern: Wir wollen nicht nur die Masse des störenden, sondern später (§ 2) auch die des gestörten Körpers, wo dieses wünschenswert ist, längs seiner Bahn verteilen, die wir dann als starren Ring behandeln, und werden nicht nur die säkularen, sondern auch, bei Zugrundelegung einer anderen Massenverteilung, die periodischen Störungen (§ 3) zu finden lernen.

So wie Gauß seine Methode auseinandergesetzt hat, dient sie zur *genauen* Bestimmung der säkularen Störungen (wenigstens derjenigen erster Ordnung). Indem wir auf die von Gauß beabsichtigte Genauigkeit verzichten, werden wir sie dadurch vereinfachen, daß wir zunächst von der Excentricität der Bahn, d. h. hier der Sonnen- und Mondbahn absehen, diese also als kreisförmig voraussetzen. Damit fällt aber zugleich die in dem Gaußschen Citat vorgesehene Ungleichförmigkeit der Massenverteilung fort, welche ja der ungleichförmigen Bewegung auf der Ellipse entsprechen sollte, und macht einer gleichförmigen Verteilung auf der Kreisperipherie Platz.

Der wichtigste Teil der Rotationserscheinungen der Erde ist die *Präcessionsbewegung*. Die kinematischen Verhältnisse derselben sind uns im Groben schon von früher her (pag. 50) bekannt: Die Erdaxe bildet mit der Normalen zur Ekliptik einen Winkel von $23\frac{1}{2}^{\circ}$ (genauer zur Zeit $23^{\circ} 27' 10''$ welche Zahl aber langsam um $\pm 3^{\circ}$ veränderlich ist) und dreht sich unter diesem Winkel um die besagte Normale in ca. 26 000 Jahren einmal herum. Zusammen mit der täglichen Umdrehung der Erde stellt diese Axenbewegung eine reguläre Präcession

*) *Determinatio attractionis etc.*, Ges. W. Bd. 3, pag. 331 und 357. Es ist dies dieselbe Abhandlung, welche die einzige direkte Mitteilung von Gauß über seine Theorie der elliptischen Integrale enthält.

im früheren Sinne dar u. zw. eine retrograde: Betrachten wir nämlich den Vorgang von derjenigen Seite der Ekliptik aus, nach welcher der Nordpol der Erde hinweist, so findet die Drehung der Erde um ihre Figurenaxe entgegen dem Sinne des Uhrzeigers, die Drehung der Erdaxe um die Normale der Ekliptik im Sinne des Uhrzeigers statt (s. die nebenstehende Figur; die drei Pfeile, welche bez. der Figurenaxe der Erde F , der Normalen N und der Ebene E der Ekliptik beigegeben sind, deuten die Richtung der Erdrotation, der Präcession der Erdaxe und der scheinbaren Sonnenbewegung an); der schmale

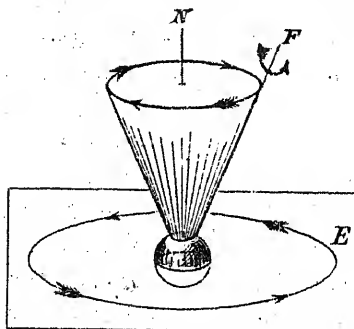


Fig. 95.

Polhodiekegel, dessen GröÙe pag. 50 ermittelt wurde, rollt im Innern des Herpolhodiekegels ab (vgl. Fig. 8 von pag. 52 sowie Fig. 100a).

Diese Verhältnisse ebenso wie die Zahl 26000 sind der Beobachtung natürlich nicht direkt zugänglich. Letztere bezieht sich vielmehr auf die Schnittpunkte der Ekliptik mit der Äquatorebene, welche bekanntlich *Frühlings- und Herbst-Äquinoktialpunkte* (*Tag- und Nachtgleichen-Punkte*) heißen und deren Verbindungsgerade die Knotenlinie K ist. Aus der Präcessionsbewegung der Erdaxe folgt nun, daß sich auch diese Punkte im Sinne des Uhrzeigers, d. h. entgegen dem Sinne der scheinbaren Sonnenbewegung um die Normale der Ekliptik herum bewegen und zwar, wie die Beobachtung zeigt, in jedem Jahre um den Betrag von ca. $50''$. Hieraus berechnet sich rückwärts die angegebene ungefähre Periode von 26 000 Jahren. Es ist nämlich die Zeit eines vollen Umganges der Äquinoktialpunkte, also auch die Zeit, in der die Erdaxe die Normale der Ekliptik einmal umkreist, gleich

$$\frac{360^\circ}{50''} = \text{ca. 26 000 Jahren.}$$

Wir fragen nun, wie weit diese Erscheinung durch die bisherige Theorie des schweren symmetrischen Kreisels erklärt werden kann. Daß es sich um nichts anderes, als eine Wirkung der allgemeinen Gravitation auf die am Äquator wulstförmig aufgetriebene, rotierende Erdmasse handelt, hat schon Newton*) erkannt und damit einen der wichtigsten und bewundernswertesten Belege seiner Theorie geschaffen.

Da die ins Spiel kommenden Anziehungskräfte nur von der gegenseitigen Lage der Himmelskörper abhängen, dürfen wir uns den Schwer-

*) Philosophiae naturalis principia mathematica. 1687. Tom. III, Prop. XXI, Theor. XVII.

punkt der Erde als fest und die übrigen Himmelskörper relativ gegen die Erde bewegt denken. Von diesen werden wir nur diejenigen Körper zu berücksichtigen brauchen, welche entweder durch ihre überwiegende Gröfse oder durch ihre geringe Entfernung von der Erde ausgezeichnet sind, d. h. nur die Sonne und den Mond. Zur vollständigen Behandlung der Rotationserscheinungen der Erde wäre es erforderlich, die wechselnde Gröfse der Anziehungskraft infolge der wechselnden Entfernung beider Körper von der Erde und die wechselnde Richtung der Kraft infolge des Fortschreitens der Körper auf ihren Bahnen zu berücksichtigen. In dieser Allgemeinheit werden wir auf das Problem im dritten Paragraphen zurückkommen. Wir werden uns dort das zeitlich veränderliche Potential der Sonnen- und Mondanziehung $V(t)$ in eine trigonometrische Reihe nach der Zeit t entwickelt denken und die den einzelnen Perioden des Sonnenumlaufs, des Umlaufs der Mondknoten etc. entsprechenden periodischen Glieder für sich betrachten. Das konstante Glied jener Reihe liefert im Besonderen die *säkulare Einwirkung* von Sonne und Mond auf die Erde, welches als Folgeerscheinung die uns zunächst interessierende Präcessionsbewegung der Erdaxe ergibt. Indem wir an dieser Stelle auf jene allgemeinere Betrachtung nur hinweisen, wollen wir uns nun des anschaulichen Gaußschen Verfahrens bedienen; welches gerade den in Frage kommenden säkularen Teil aus der gesamten Anziehungswirkung aussondert.

Wir denken uns also die Masse von Sonne und Mond auf ihren relativen Bahnen gegen die Erde ausgebreitet, und zwar gleichförmig ausgebreitet, da wir diese Bahnen als Kreise voraussetzen wollten. Der Radius der Kreise entspricht dem mittleren Erdabstand von Sonne und Mond. Wir haben auf diese Weise statt der wirklichen Sonnen- und Mondanziehung die Anziehung eines unendlich dünnen „Sonnen- und Mondringes“ von gleichförmiger Dichte zu untersuchen. Ferner wollen wir fürs Erste von der Neigung der Mondbahn gegen die Ekliptik, welche bekanntlich ungefähr 5° beträgt, absehen und uns den Mondring in die Ebene des Sonnenringes hineingedreht denken (s. Fig. 96, wo den fraglichen Ringen die in der Astronomie üblichen Zeichen für Sonne \odot , Mond ☾ und Erde ⊕ beigegeben sind). Auch über die Beschaffenheit der Erde wollen wir vereinfachende Annahmen machen. Wie verabredet setzen wir sie als starr und außerdem als Rotationskörper um die Nord-Südpol-Axe von den Trägheitsmomenten C und A voraus, wobei wegen der Aufbauchung am Äquator $C > A$ ist. Für die Berechnung sämtlicher Trägheitswirkungen kommt es nun auf die besondere Form der Erde in keiner Weise an; jeder andere Körper von denselben Trägheitsmomenten C, A, A an die

zienten werden die drei Hauptträgheitsmomente. Daraus folgt aber, daß in erster Annäherung, d. h. bei Berücksichtigung lediglich der Glieder niedrigster Ordnung, alle Körper von gleicher Lage der Hauptachsen und gleicher Größe der Hauptträgheitsmomente sich auch hinsichtlich der Gravitationswirkungen gleich verhalten müssen. Wir können also auch in dieser Hinsicht für die Erde einen beliebigen anderen Körper substituieren, falls nur das Trägheitsellipsoid desselben mit dem der Erde identisch ist.

Für viele Zwecke ist es üblich und nützlich, sich die Erde durch ein ideales Rotationsellipsoid ersetzt zu denken. In unserem Falle ist aber eine andere Wahl vorzuziehen: wir denken uns eine vollkommene, homogene Kugel, welche am Äquator mit einem gleichförmig mit Masse belegten Gürtel versehen ist. Es sei a das Trägheitsmoment der Kugel für einen ihrer Durchmesser und m die auf unserem Gürtel, dem „Erdring“, ausgebreitete Masse. Wir haben es nun so einzurichten, daß diese Kombination, Kugel und Ring, dieselben Hauptträgheitsmomente C und A besitze, wie die wirkliche Erde, um in ihr einen für unsere Zwecke vollkommenen Ersatz der wirklichen Erde zu haben. Es ist aber das Trägheitsmoment des Ringes um die Nord-Süd-Axe gleich mR^2 , das um eine äquatoriale Axe gleich $\frac{1}{2}mR^2$, unter R den Erdradius verstanden. Mithin haben wir zu bewirken, daß

$$mR^2 + a = C,$$

$$\frac{1}{2}mR^2 + a = A$$

wird; wir haben also zu wählen:

$$(1) \quad m = \frac{2(C-A)}{R^2}, \quad a = 2A - C.$$

Weiter ist aus Symmetrierücksichten klar, daß die Kugel vom Trägheitsmomente a bei der Berechnung des Drehmomentes der anziehenden Wirkung von Sonnen- und Mondring nicht in Frage kommt, daß wir vielmehr nur den Erdring zu berücksichtigen haben. Ferner lehrt die mechanische Anschauung ohne Weiteres, daß Sonnen- und Mondring in gleicher Weise bestrebt sein werden, den Erdring in die Ebene der Ekliptik hineinzudrehen. Die betr. Drehkraft hat die Knotenlinie zur Axe und wirkt, von derjenigen Seite der Knotenlinie gesehen, welche den Frühlings-Tag- und Nachtgleichen-Punkt trägt, um diese Axe entgegen dem Sinne des Uhrzeigers, gerade so wie die Schwerkraft bei einem symmetrischen Kreisel, dessen Schwerpunkt unter dem Stützpunkte liegt. Wir wünschen die Größe dieser Drehkraft zu berechnen.

Sei m_1 die Masse, r_1 der Radius des Sonnenringes und ψ_1 ein in der Ekliptik etwa von der Knotenlinie aus gezählter Winkel, welcher die einzelnen Punkte des Sonnenringes unterscheidet (s. Fig. 96). Die analoge Bedeutung mögen m_2, r_2, ψ_2 für den Mondring haben. Endlich sind dieselben Größen für den um den Erdäquator herumgelegten Erdring: m (s. oben), R (Erdradius) und φ (ein in der Äquatorebene von der Knotenlinie aus gezählter Winkel).

Der Winkel zwischen Erdring und Ekliptik heiße ϑ ($= 23\frac{1}{2}^\circ$ ca.). Wir legen rechtwinklige Koordinaten x, y, z zu Grunde, indem wir die z -Richtung mit der Normalen der Ekliptik, die x -Richtung mit der Knotenlinie zusammenfallen lassen; dann wird für den Sonnen- und Mondring:

$$\begin{aligned} x_1 &= r_1 \cos \psi_1, & y_1 &= r_1 \sin \psi_1, & z_1 &= 0, \\ x_2 &= r_2 \cos \psi_2, & y_2 &= r_2 \sin \psi_2, & z_2 &= 0, \end{aligned}$$

während wir für den Erdring haben:

$$x = R \cos \varphi, \quad y = R \sin \varphi \cos \vartheta, \quad z = R \sin \varphi \sin \vartheta.$$

Um das Anziehungspotential des Sonnenringes auf den Erdring zu bilden, berechnen wir

$$\begin{aligned} \frac{1}{r} &= \{(x_1 - x)^2 + (y_1 - y)^2 + (z_1 - z)^2\}^{-\frac{1}{2}} = \{r_1^2 + R^2 - 2Rr_1 s\}^{-\frac{1}{2}}, \\ s &= \frac{xx_1 + yy_1 + zz_1}{Rr_1} = \cos \psi_1 \cos \varphi + \sin \psi_1 \sin \varphi \cos \vartheta, \end{aligned}$$

und entwickeln $\frac{1}{r}$ nach Potenzen der kleinen GröÙe $\frac{R}{r_1}$, indem wir nur die Glieder bis zur zweiten Potenz incl. hinschreiben:

$$\frac{1}{r} = \frac{1}{r_1} \left(1 + \frac{Rs}{r_1} + \frac{3}{2} \left(\frac{Rs}{r_1} \right)^2 - \frac{1}{2} \left(\frac{R}{r_1} \right)^2 + \dots \right).$$

Dieser Ausdruck ist nach ψ_1 und φ , d. h. über den Sonnen- und Erdring zu integrieren. Dabei wird

$$\begin{aligned} \int_0^{2\pi} s \, d\psi_1 &= 0, & \int_0^{2\pi} s^2 \, d\psi_1 &= \pi (\cos^2 \varphi + \sin^2 \varphi \cos^2 \vartheta), \\ \int_0^{2\pi} d\varphi \int_0^{2\pi} s^2 \, d\psi_1 &= \pi^2 (1 + \cos^2 \vartheta). \end{aligned}$$

Das gesuchte Potential lautet daher, unter f die Gravitationskonstante verstanden:

$$\begin{aligned} V_1 &= f \iint \frac{dm_1 \, dm}{r} = f \frac{m_1 m}{(2\pi)^2} \int_0^{2\pi} d\psi_1 \int_0^{2\pi} \frac{1}{r} \, d\varphi \\ &= f \frac{m_1 m}{r_1} \left(1 + \frac{3}{8} \frac{R^2}{r_1^2} (1 + \cos^2 \vartheta) - \frac{1}{2} \frac{R^2}{r_1^2} + \dots \right). \end{aligned}$$

Dasselbe hängt, wie wir sehen, nur von dem Winkel ϑ ab; also wirkt die Anziehung nur auf eine Änderung des Winkels ϑ , d. h. auf eine Drehung um die Knotenlinie hin, wie wir schon oben erkannten. Die GröÙe dieser Drehkraft ist dabei in erster Annäherung, d. h. bei der schon vorher genannten Vernachlässigung der höheren Potenzen von $\frac{R}{r_1}$:

$$(2) \quad \frac{\partial V_1}{\partial \vartheta} = -\frac{3}{4} f \frac{m_1 m R^2}{r_1^3} \sin \vartheta \cos \vartheta.$$

Endlich drücken wir die Masse m des Erdringes durch die Trägheitsmomente C und A des Erdkörpers aus (s. Gl. (1)) und erhalten:

$$(2') \quad \frac{\partial V_1}{\partial \vartheta} = -\frac{3}{2} f \frac{m_1 (C-A)}{r_1^3} \sin \vartheta \cos \vartheta.$$

Ebenso ergibt sich das vom Mondringe herrührende Drehmoment zu

$$(2'') \quad \frac{\partial V_2}{\partial \vartheta} = -\frac{3}{2} f \frac{m_2 (C-A)}{r_2^3} \sin \vartheta \cos \vartheta.$$

Die genannte Drehkraft ist daher gleich der Summe dieser beiden Ausdrücke, d. h. gleich

$$P \cos \vartheta \sin \vartheta,$$

wenn zur Abkürzung

$$(3) \quad P = -\frac{3}{2} f (C-A) \left\{ \frac{m_1}{r_1^3} + \frac{m_2}{r_2^3} \right\}$$

gesetzt wird. Wir haben somit im vorliegenden Falle für die äußere Drehkraft einen ganz ähnlichen Wert ($P \sin \vartheta \cos \vartheta$, $P < 0$) gefunden, wie früher beim schweren symmetrischen Kreisel, dessen Schwerpunkt unterhalb des Stützpunktes lag ($P \sin \vartheta$, $P < 0$).

Wir machen uns nun klar, daß unter dem Einfluß dieser Drehkraft die reguläre Präcession ähnlich wie früher eine mögliche Bewegungsform darstellt. Gleichzeitig merken wir an, daß sie ebenso wenig wie früher, die allgemeinste mögliche Bewegungsform giebt. (Die Frage, ob es sich bei der Erde um die besondere reguläre Präcession oder um die allgemeine pseudoreguläre Präcession handelt, bildet den eigentlichen Gegenstand des folgenden geophysikalischen Abschnittes. Indem wir den Leser auf diesen verweisen, werden wir im gegenwärtigen Abschnitt die Bewegung der Erde und ebenso die des Mondringes als reguläre Präcession behandeln.) Dabei stützen wir uns am einfachsten auf das d'Alembertsche Prinzip (Kap. III, § 4), nach welchem bei jeder möglichen oder „natürlichen“ Bewegung des Kreisels die Trägheitswirkung der äußeren Drehkraft dauernd das Gleichgewicht hält. Die Trägheitswirkung des symmetrischen Kreisels bei der regulären Präcession wurde pag. 175 zu

$$(4) \quad K = -C \mu \nu \sin \vartheta - (C-A) \nu^2 \sin \vartheta \cos \vartheta$$

gefunden; dieses Moment hatte die Knotenlinie zur Axe, ebenso wie im vorliegenden Falle die äussere Drehkraft $P \sin \vartheta \cos \vartheta$. Das besagte Prinzip verlangt also:

$$(5) \quad K + P \sin \vartheta \cos \vartheta = 0.$$

In Gleichung (4) bedeutet ν die Präcessionsgeschwindigkeit, d. h. die Winkelgeschwindigkeit, mit der sich die Erdaxe um die Normale der Ekliptik dreht; μ ist die Winkelgeschwindigkeit der Erde bei ihrer täglichen Umdrehung, gemessen von der Knotenlinie aus. Als Unbekannte haben wir die Grösse ν anzusehen. Unsere Gleichung liefert für dieselbe zwei Werte (wie früher bei der Präcessionsbewegung des symmetrischen Kreisels, pag. 178); da P (s. u.) sehr klein ist, wird der eine dieser Werte ebenfalls sehr klein, der andere von der Grössenordnung von μ . In unserem Falle kommt nur der erstere Wert für die Präcessionsgeschwindigkeit in Betracht, da die Beobachtungen unzweideutig zeigen, dass ν erheblich kleiner als μ ist. Gleichzeitig berechtigt uns eben diese Kleinheit des Verhältnisses $\nu:\mu$ in Gleichung (4) das zweite Glied gegen das erste zu vernachlässigen und Gleichung (5) einfacher folgendermassen zu schreiben:

$$(5') \quad C\mu\nu = P \cos \vartheta.$$

Hieraus ergibt sich als theoretischer Wert für ν :

$$(6) \quad \nu = \frac{P \cos \vartheta}{C\mu} = -\frac{3}{2} \frac{f}{\mu} \frac{C-A}{C} \left\{ \frac{m_1}{r_1^3} + \frac{m_2}{r_2^3} \right\} \cos \vartheta.$$

Die rechte Seite lässt sich für die numerische Rechnung bequemer gestalten, wenn wir sie mit Hülfe des dritten Keplerschen Gesetzes umformen. Der präziseste Ausdruck desselben ist bekanntlich die Gleichung

$$f \frac{(m+m')}{a^3} = \left(\frac{2\pi}{T} \right)^2;$$

hier bedeuten m und m' die beiden Massen des Zweikörperproblems, a die halbe grosse Axe der Keplerschen Ellipse, T die Umlaufszeit. Wenn wir von der Excentricität absehen, wird a mit dem mittleren Abstände r identisch. Für die Bewegung der Erde um die Sonne ergibt sich hieraus, da die Masse der Erde gegen die der Sonne ohne Weiteres vernachlässigt werden darf:

$$(7) \quad f \frac{m_1}{r_1^3} = \left(\frac{2\pi}{T_1} \right)^2$$

und für die Bewegung des Mondes um die Erde

$$(7') \quad f \frac{M+m_2}{r_2^3} = \left(\frac{2\pi}{T_2} \right)^2 \quad \text{oder} \quad f \frac{m_2}{r_2^3} = \frac{m_2}{M+m_2} \left(\frac{2\pi}{T_2} \right)^2.$$

Gleichung (6) schreibt sich daraufhin folgendermassen:

$$(6') \quad \nu = -6\pi^2 \frac{C-A}{\mu C} \left(\frac{1}{T_1^2} + \frac{m_2}{M+m_2} \frac{1}{T_2^2} \right) \cos \vartheta.$$

Aus dieser Formel wollen wir nun einige numerische Schlüsse ziehen. Zunächst läßt sich der von der Sonne herrührende Bestandteil der Präcession (ν_1) mit dem von dem Monde herrührenden (ν_2) vergleichen. Wir haben nämlich ersichtlich:

$$\frac{\nu_1}{\nu_2} = \left(\frac{M}{m_2} + 1 \right) \frac{T_2^2}{T_1^2}.$$

Hier ist $T_2 : T_1$ das Verhältnis des (siderischen) Mondumlaufs zum (siderischen) Jahre, d. h. ungefähr gleich $27\frac{1}{3} : 365\frac{1}{4}$. Für das Verhältnis der Erdmasse zur Mondmasse werden wir den Wert 82 zu Grunde legen. Infolge dessen ergibt sich

$$\frac{\nu_1}{\nu_2} = 0,47 \quad \text{oder} \quad \frac{\nu_2}{\nu_1} = 2,13.$$

Der Beitrag des Mondes zur Präcessionerscheinung ist also wegen seiner geringen Entfernung trotz seiner geringen Masse mehr als doppelt so groß, wie der der Sonne.

Berechnen wir nun die beiden Bestandteile einzeln. Wir haben

$$(8) \quad \nu_1 = -6\pi^2 \frac{C-A}{C} \frac{\cos \vartheta}{\mu T_1^2}, \quad \nu_2 = 2,13 \cdot \nu_1.$$

Es ist aber μ , die Winkelgeschwindigkeit der Erdumdrehung, gleich -2π dividiert durch die Länge des Sterntages*), also μT_1 gleich -2π multipliziert mit der Anzahl der Sterntage, die auf ein Jahr kommen. Diese Anzahl ist bekanntlich um 1 größer wie die Anzahl der Sonnentage. Somit wird $\mu T_1 = -2\pi \cdot 366\frac{1}{4}$. (Das negative Zeichen rührt daher, daß die Drehung der Erde entgegen dem Sinne des Uhrzeigers stattfindet.) Wir müssen ferner den Wert von $\frac{C-A}{C}$ kennen. Indem wir uns eines gewissen Zirkels schuldig machen (s. § 4), wollen wir dafür den Wert $\frac{1}{305}$ acceptieren. Nehmen wir als Zeiteinheit das Jahr an, so ergibt sich schließlich, in Bogensekunden ausgedrückt:

$$(9) \quad \nu_1 = 3\pi \cdot \frac{\cos 23,5^\circ}{305 \cdot 366\frac{1}{4}} = 16''.$$

*) Diese Angabe ist nicht ganz genau. Da nämlich die Winkelgeschwindigkeit μ ebenso wie der Eulersche Winkel φ , dessen zeitlicher Differentialquotient sie ist, von der Knotenlinie aus zu messen ist und diese sich, eben wegen der Präcession, entgegen dem Sinne der Erdrotation verschiebt, so wird μ in Wirklichkeit etwas größer ausfallen. Die obige Angabe bezieht sich eigentlich auf die wahre Umdrehungsgeschwindigkeit r , die dritte Komponente des Drehungsvektors (p, q, r) . Da aber $r = \varphi' + \cos \vartheta \cdot \psi'$, da ferner $\varphi' = \mu$, $\psi' = \nu$ ist, so wird die Differenz zwischen r und μ gleich $\nu \cos \vartheta$, welche Größe wegen der Kleinheit von ν für unsere Zwecke nicht in Betracht kommt.

Die Knotenlinie dreht sich also wegen der Sonnenanziehung allein im Laufe eines Jahres um $16''$ vorwärts.

Ferner ergibt sich nach Gl. (8)

$$(9') \quad v_2 = 2,13 \cdot 16'' = 34''.$$

Wegen der Mondanziehung allein dreht sich also die Knotenlinie während eines Jahres um $34''$. Der Gesamtbetrag der Präcession ist mithin

$$(10) \quad v_1 + v_2 = 50''.$$

Soviel über die Erklärung und die ungefähre Größenbestimmung der Präcession. Zum Vergleich mit Späterem wollen wir noch die Bewegung der Erdaxe durch Angabe der Eulerschen Winkel ψ und ϑ beschreiben. Dem bisherigen Grade der Annäherung entspricht die folgende Darstellung:

$$(11) \quad \begin{cases} \psi = \psi_0 + 50'' \cdot t, \\ \vartheta = 23^\circ 27' 7''; \end{cases}$$

die GröÙe ψ_0 bleibt hierin unbestimmt; sie hängt davon ab, von welchem Punkte der Ekliptik wir den Winkel ψ messen wollen.

§ 2. Der Rückgang der Mondknoten. Erste Erweiterung der Gauß'schen Methode.

Die Mondbahn fällt bekanntlich nicht genau mit der Ebene der Ekliptik zusammen, wie wir bisher annahmen, sondern bildet mit ihr einen Winkel von ca. 5° (genauer gesagt einen Winkel, der zwischen $5^\circ 0'$ und $5^\circ 18'$ schwankt). Ihre Schnittpunkte mit dieser Ebene sind die *Mondknoten*, die Verbindungslinie derselben heißt die *Knotenlinie des Mondes*. Diese Knotenlinie führt nun unter dem Einfluß der Sonnenanziehung eine, im Sinne der Mondbewegung gerechnet, rückläufige Bewegung aus; sie dreht sich um die Normale der Ekliptik ebenso wie die Knotenlinie der Erde im Sinne des Uhrzeigers, aber mit erheblich größerer Geschwindigkeit, nämlich in ca. $18\frac{2}{3}$ Jahren einmal um.

Wir können auch diese Knotenbewegung in Zusammenhang mit der Kreiseltheorie bringen und können ihren zahlenmäßigen Wert von da aus bestimmen. Allerdings müssen wir dabei wesentliche Punkte aus der Theorie des Mondes als bekannt voraussetzen. Wir müssen nämlich von vornherein wissen, daß die von der Sonne hervorgerufene hauptsächlichste Störung der Mondbahn in einer Bewegung ihrer Knoten bei Unveränderlichkeit ihrer Neigung gegen die Ekliptik besteht. Wir müssen ferner wissen, daß die (bekanntlich ziemlich große) Excen-

trizität der Mondbahn, von der wir im Folgenden notgedrungen absehen werden, die Größe der Knotenbewegung nicht erheblich beeinflusst, so daß die Knotenbewegung einerseits und die von der Excentrizität herrührenden Störungen der Mondbahn andererseits für sich berechnet werden können. In unserer Betrachtung fehlt also, mathematisch gesprochen, der Existenzbeweis für die Mondknotenbewegung; was wir aus der Kreiseltheorie entnehmen können, ist lediglich die Berechnung der Größe dieser Bewegung unter Voraussetzung ihrer Existenz.

Wir halten im Folgenden an unserer früheren Vorstellung eines Sonnen- und Mondringes fest, die wir uns beide als starr und kreisförmig denken. Der von uns konstruierte „Erdring“, dessen Anziehung wir nachträglich gleichfalls berücksichtigen werden, ist von zu geringer Masse, um für unsere jetzigen Zwecke merklich in Betracht zu kommen, so daß wir uns zunächst auf die anziehende Wirkung des Sonnenringes beschränken werden. Entsprechend der Bewegung des Mondes um die Erde denken wir uns den Mondring mit der betr. Umlaufgeschwindigkeit als starres Ganzes kontinuierlich in sich verschoben. Wir haben dann das folgende einfache Problem der Kreiseltheorie vor uns: *Der in Rotation befindliche Mondring steht unter dem Einfluss der Anziehung des Sonnenringes, die ihn in die Ebene der Ekliptik hineinzuziehen sucht; er beschreibt unter dem Einfluss derselben um die Normale der Ekliptik eine reguläre Präcession; welches ist seine Präcessionsgeschwindigkeit?*

Bei dieser Formulierung sind wir in der Anwendung der Gaußsischen Methode über Gauß selbst einen Schritt hinausgegangen. Während nämlich Gauß nur die Masse des störenden (des anziehenden) Körpers auf seiner Bahn verteilt, haben wir auch die Masse des gestörten (des angezogenen) Körpers durch eine auf dessen Bahn ausgebreitete kontinuierliche Massenbelegung ersetzt. Während es aber bei der anziehenden Masse, dem Sonnenringe, gleichgültig ist, ob wir uns dieselbe in Bewegung oder in Ruhe denken, ist es bei der angezogenen Masse, dem Mondringe, wesentlich, daß wir seine Bewegung (in Gestalt einer Verschiebung des Ringes in sich) berücksichtigen. Denn diese Bewegung ist es gerade, die nach den Grundsätzen der Kreiseltheorie die Mondbahn in den Stand setzt, ihre Neigung gegen die Ekliptik gegenüber dem von dem Sonnenringe ausgeübten Drehmomente zu behaupten.

Wir bilden zunächst das Anziehungspotential des Sonnenringes auf den Mondring und leiten daraus die um die Knotenlinie des Mondringes wirkende Drehkraft ab. Sie lautet nach Gleichung (2) des vorigen Paragraphen:

$$(1) \quad \frac{\partial V}{\partial \vartheta_2} = -\frac{3}{4} f \frac{m_1 m_2 r_2^2}{r_1^3} \sin \vartheta_2 \cos \vartheta_2;$$

in der That brauchen wir nur die auf den Erdring sich beziehenden Größen m , ϑ und R in der genannten Gleichung durch die auf den Mondring bezüglichen m_2 , $\vartheta_2 = 5^\circ$ und r_2 zu ersetzen. Schreiben wir hierfür $P_2 \sin \vartheta_2 \cos \vartheta_2$, so wird mit Rücksicht auf Gl. (7) des vorigen Paragraphen:

$$(2) \quad P_2 = -\frac{3}{4} f \frac{m_1 m_2 r_2^2}{r_1^3} = -\frac{3}{4} m_2 r_2^2 \left(\frac{2\pi}{T_1}\right)^2 = -\frac{3\pi^2}{T_1^2} C_2,$$

wo jetzt $C_2 = m_2 r_2^2$ das Trägheitsmoment des Mondringes um seine Figurenaxe bezeichnet.

Eine mögliche Präcessionsbewegung des Mondringes von langer Periode wird wieder hinreichend genau durch die Gleichung (5') des vorigen Paragraphen definiert, welche wir, unter N die unbekannte Präcessionsgeschwindigkeit, unter M die Drehgeschwindigkeit des Mondringes verstanden, so zu schreiben haben:

$$(3) \quad C_2 MN = P_2 \cos \vartheta_2;$$

sie ergibt

$$(4) \quad N = -\frac{3\pi^2}{T_1^2 M} \cos \vartheta_2.$$

Nun bedeutet M die Winkelgeschwindigkeit des Mondringes in Bezug auf seine Knoten; sie ist gleich derjenigen Winkelgeschwindigkeit, mit welcher, von der Erde aus gesehen, der Mond in seiner Bahn gegen die Mondknoten fortschreitet. Die betr. Umlaufzeit heisst die drakonitische, sie ist gleich 27,2 Tagen*). Mithin wird

$$M = -\frac{2\pi}{27,2} \quad \text{und} \quad MT_1 = -2\pi \frac{365,25}{27,2}.$$

Nehmen wir wieder als Zeiteinheit das Jahr, so wird in Gradmaß ausgedrückt

$$(5) \quad N = \frac{3}{2} \frac{27,2}{365,25} \cos 5^\circ \cdot 180^\circ = 20,0^\circ.$$

Dies wäre die Anzahl Grade, welche die Mondknoten in einem Jahre zurücklegen; die volle Umlaufzeit der Mondknoten würde daher betragen:

$$(6) \quad \frac{360}{N} = 18 \text{ Jahre.}$$

Der oben angegebene Wert war $18\frac{2}{3}$ Jahre oder genauer 6793 Tage; dem entspricht als genauerer Wert von N der Betrag $19\frac{1}{3}^\circ$. Der

*) Über die Beziehung dieser Winkelgeschwindigkeit zur wahren oder siderischen Winkelgeschwindigkeit des Mondes ist dasselbe zu sagen, wie oben über die Beziehung zwischen μ und r . Bezeichnen wir die siderische Winkelgeschwindigkeit (d. h. die GröÙe -2π dividiert durch den siderischen Monat) mit R , so gilt wieder $R = M + N \cos 5^\circ$.

Unterschied kann uns bei der Rohheit unserer Vorstellung vom Mondringe, bei der wir von der Excentricität der Mondbahn absahen, nicht wunder nehmen.

Wir wollen noch ergänzungsweise den Einfluss der *Erdanziehung* auf die Bewegung der Mondknoten, wenigstens in grober Annäherung, bestimmen. Es ist klar, dass die Erde nur insofern die Ebene der Mondbahn stören kann, als sie von der Kugelgestalt abweicht, dass also bei der im vorigen Paragraphen besprochenen Zerlegung der Erde in eine „Erdkugel“ und einen „Erdring“ nur der Erdring von der Masse m (Gl. (1) daselbst) zu berücksichtigen ist. Dieser Erdring m sucht nun ebenso wie der Sonnenring den Mondring in seine Ebene hineinzudrehen, also hier in die Ebene des Erdäquators. Wir schliessen wie oben, dass unter dem Einfluss dieses Drehmomentes und vermöge der eigenen Umdrehungsgeschwindigkeit des Mondringes die reguläre Präcession um die Normale der genannten Ebene, also hier um die Nord-Süd-Axe der Erde, eine mögliche Bewegungsform des Mondringes sei, wobei wir von der im vorigen Paragraphen untersuchten Eigenbewegung der Erdaxe absehen. Wir wollen die Präcessionsgeschwindigkeit und die Zeitdauer dieser Präcession bestimmen. Indem wir finden, was aus der geringen Masse des Erdringes vorherzusehen war, dass diese Präcessionsgeschwindigkeit sehr klein, die Präcessionsdauer also sehr lang wird, verglichen mit der entsprechenden Geschwindigkeit und Zeitdauer bei der durch die Sonne hervorgerufenen Mondknotenbewegung, zeigt sich, dass durch die Einwirkung der Erde die Mondknotenbewegung nur in geringer Weise und in säkularer Form abgeändert wird und dass wir bei der vorhergehenden Berechnung derselben die Erdanziehung vernachlässigen durften. Die Art dieser (sehr geringfügigen) Abänderung besteht dabei nicht in einer einfachen Beschleunigung oder Verzögerung der durch die Sonne bewirkten Knotenbewegung, sondern sie verändert auch die Neigung der Mondbahn gegen die Ekliptik, da wie bemerkt die von der Erde bewirkte Präcessionsbewegung um eine andere Axe erfolgt, wie die durch die Sonne bewirkte.

Das Drehmoment des Erdringes auf den Mondring hängt von dem Winkel der Neigung des Mondringes gegen die Äquatorebene der Erde ab. Dieser Winkel wechselt wegen der durch die Sonne bewirkten Knotenbewegung und schwankt in $18\frac{2}{3}$ Jahren um $\pm 5^\circ$. Es ist am einfachsten und liegt am nächsten, jenen Neigungswinkel durch seinen Mittelwert zu ersetzen, d. h. durch den Winkel $\vartheta = 23,5^\circ$, unter dem die Äquatorebene der Erde gegen die Ekliptik geneigt ist. Indem wir dieses thun, sehen wir also wie im ersten Paragraphen von der Neigung

der Mondbahn gegen die Ekliptik ab, denken uns vielmehr den Mondring in die Ekliptik hineingedreht.

Das Drehmoment der Erdanziehung auf den Mondring können wir nun direkt aus der Gl. (2'') des vorigen Paragraphen entnehmen. Die dortige Formel bedeutete das Drehmoment, welches der in die Ekliptik hineingedrehte Mondring auf den Erdring ausübte. Gerade so groß ist aber das jetzt in Frage stehende Drehmoment. Setzen wir dasselbe gleich $P_2' \sin \vartheta \cos \vartheta$, so wird nach der genannten Gleichung:

$$P_2' = -\frac{3}{2} f \frac{m_2 (C - A)}{r_2^3}.$$

Wir vergleichen das Produkt $P_2' \cos \vartheta$ mit dem Produkte $P_2 \cos \vartheta_2$, unter P_2 den in Gl. (2) dieses Paragraphen angegebenen Wert verstanden. Nach Gl. (3) dieses Paragraphen verhält sich nämlich diejenige Winkelgeschwindigkeit, mit der die Mondknoten um die Nord-Süd-Axe der Erde infolge der Anziehung des Erdringes umlaufen würden, zu derjenigen Geschwindigkeit, mit der sie infolge der Sonnenanziehung in der Ekliptik umlaufen, wie $P_2' \cos \vartheta$ zu $P_2 \cos \vartheta_2$. Nennen wir die beiden Geschwindigkeiten N' bez., wie oben, N , so haben wir

$$\frac{N'}{N} = \frac{P_2' \cos \vartheta}{P_2 \cos \vartheta_2} = \frac{2(C - A)}{m_1 r_2^3} \frac{r_1^3 \cos \vartheta}{r_2^3 \cos \vartheta_2}.$$

Nach dem dritten Keplerschen Gesetz (Gl. (7) und (7') aus § 1) dürfen wir setzen

$$\frac{r_1^3}{r_2^3} = \frac{m_1}{M + m_2} \frac{T_1^2}{T_2^2};$$

und erhalten daher:

$$\frac{N'}{N} = \frac{2(C - A)}{(M + m_2) r_2^2} \frac{T_1^2 \cos \vartheta}{T_2^2 \cos \vartheta_2} = 2 \frac{C - A}{C} \frac{C}{(M + m_2) r_2^2} \frac{T_1^2 \cos \vartheta}{T_2^2 \cos \vartheta_2}.$$

Hier werde noch im Zähler des Ausdrucks ein Näherungswert für C eingesetzt; sehen wir nämlich die Erde vorübergehend als eine Kugel von gleichförmiger Dichte an, so dürfen wir nach einer bekannten Formel $C = \frac{2}{5} MR^2$ annehmen, so daß sich schließlich ergibt:

$$\frac{N'}{N} = \frac{4}{5} \frac{C - A}{C} \frac{M}{M + m_2} \frac{R^2}{r_2^2} \frac{T_1^2 \cos \vartheta}{T_2^2 \cos \vartheta_2}.$$

Die sämtlichen Faktoren dieses Ausdrucks sind bekannte Zahlen. Es ist z. B. das Verhältnis R/r_2 gleich ca. 1/60, während das Verhältnis $M/M + m_2$ hinreichend genau gleich 1 genommen werden kann. Mit Benutzung der schon früher angegebenen sonstigen Zahlenwerte ergibt sich

$$\frac{N'}{N} = \frac{4}{5} \frac{1}{305} \left(\frac{1}{60}\right)^2 \left(\frac{365,25}{27,3}\right)^2 \frac{\cos 23,5^\circ}{\cos 5^\circ} = 1,2 \cdot 10^{-4}.$$

Die Geschwindigkeit N' ist also außerordentlich klein gegen die Geschwindigkeit N . Umgekehrt ist die zu N' gehörige Präcessionsdauer außerordentlich groß gegen die Periode der Mondknotenbewegung in der Ekliptik, welche $18\frac{2}{3}$ Jahre beträgt. Jene Präcessionsdauer würde nämlich sein:

$$\frac{18\frac{2}{3} \cdot 10^4}{1,2} = 156\,000 \text{ Jahren.}$$

Die Größe dieser Zahl zeigt unmittelbar, daß unserer Betrachtung nur die Bedeutung einer *Abschätzung*, nicht die einer *zuverlässigen Berechnung* zukommt. Denn einerseits ändern sich während des genannten Zeitraumes die Elemente der Mondbahn in bedeutendem und nicht vorherzubestimmendem Maße, während sie in unserer Rechnung als konstant angenommen wurden. Andererseits und namentlich ändert sich in jenem Zeitraume die Lage des Erdringes im Raume wegen der Knotenbewegung der Erde völlig, während wir doch in unserer Rechnung die Stellung des Erdringes und das von ihm ausgeübte Drehmoment als unveränderlich voraussetzen mußten. Diese Voraussetzung ist nur für einen Zeitraum zulässig, der klein ist gegen die Präcessionsdauer (26 000 Jahre) der Erdknoten, dagegen völlig unhaltbar für den hier gefundenen Zeitraum, der sich sogar größer als 26 000 Jahre ergeben hat.

Trotzdem wird durch die vorstehende Rechnung soviel bewiesen, als wir ergänzungsweise zu beweisen wünschten: daß nämlich die von dem Erdringe bewirkte Mondknotenbewegung zu vernachlässigen und daß lediglich die Sonnenanziehung als maßgebender Faktor hierbei zu berücksichtigen ist.

§ 3. Die astronomische Nutation der Erdaxe: Verallgemeinerung der Gauß'schen Methode auf periodische Störungen.

Indem wir uns zu der von Bradley 1747 entdeckten *Nutation der Erdaxe* wenden, betonen wir vorab, daß diese „astronomische“ Nutation mit der früher als Nutation der Kreiselaxe bezeichneten Bewegung in *kinetischer* Hinsicht nichts gemein hat. Die Nutation der allgemeinen Kreiseltheorie (vgl. besonders Kap. V, § 2) rührt daher, daß der Anfangszustand der Bewegung im Allgemeinen nicht genau auf die reguläre Präcession abgepaßt ist und daß dementsprechend selbst beim Fehlen aller äußeren Kräfte die Figurenaxe im Raume im Allgemeinen einen Kegel beschreibt. Die astronomische Nutation dagegen hat ihren Ursprung darin, daß auf die sich drehende Erde periodisch veränderliche Kräfte einwirken, welche natürlich eine in gleichem Zeitmaße erfolgende periodische Bewegung der Erdaxe be-

dingen. Indem wir an eine in der gesamten Mechanik ebenso wichtige wie bekannte Unterscheidung anknüpfen, können wir kurz so sagen: *Die frühere Nutation war eine freie, die jetzige ist eine erzwungene Schwingung.*

Die Ähnlichkeit beider Bewegungen, welche die gleiche Wahl der Bezeichnung rechtfertigen möge, ist vielmehr nur *kinematischer* Natur. In beiden Fällen handelt es sich um eine gegen die Periode der Präcession sehr kurze Schwingung. Die Periode der freien Nutation in der allgemeinen Kreiseltheorie beträgt $2\pi A/N$, die der Präcession $2\pi N/P$ (s. z. B. pag. 305, Gl. (13) und (15)), das Verhältnis beider Perioden ist daher die oft genannte GröÙe AP/N^2 , die wir in der Regel als kleine Zahl (z. B. $< 1/100$) voraussetzen durften. Andererseits rührt die astronomische Nutation von der Bewegung der Mondknoten her, hat daher wie diese die Periode von $18\frac{2}{3}$ Jahren; die Periode der Präcession der Erdaxe wurde zu 26000 Jahren berechnet; das Verhältnis beider Perioden ist daher auch hier sehr klein, sogar $< 1/1000$.

Um die Theorie der astronomischen Nutation an unsere bisherigen Betrachtungen anschließen zu können, müssen wir zunächst unsere von Gaußs übernommene Methode abermals erweitern. In ihrer ursprünglichen Form dient diese Methode nur zur Berechnung der *säkularen Störungen*. Wir werden aber sehen, daß sie bei geringer Modifikation auch die *periodischen* liefern wird.

Formulieren wir zunächst das Problem der Erdrotation in allgemeiner Weise. Da haben wir auf der einen Seite die Erde, auf der anderen Seite Sonne und Mond, die ihre als bekannt anzusehenden relativen Bahnen um die Erde beschreiben und dementsprechend wechselnde Anziehungen ausüben. Die Gesamtheit der Anziehungswirkungen findet man am einfachsten aus dem *Anziehungspotential* durch Ableitung desselben nach den Koordinaten. Das Potential wird dabei, wie immer bei Störungsaufgaben, aus den relativen Lagen der fraglichen Körper *unter vorläufiger Absehung von den im Verlaufe der Rechnung selbst zu findenden Störungen* berechnet. Da die Störungen sich in der Regel im Verhältnis zur Hauptbewegung als klein ergeben, wird hierdurch nur ein kleiner Fehler entstehen. Wollte man dagegen die gestörte Bewegung selbst bei der Berechnung des Anziehungspotentials zu Grunde legen, so würde man neben den sog. Störungen erster Ordnung, auf die wir im folgenden allein abzielen, zugleich auch die „Störungen zweiter Ordnung“ ermitteln. Auch wenn man die letzteren zu kennen wünschte, würde sich immer ein schrittweises Vorgehen und eine vorläufige Beschränkung auf die Störungen erster Ordnung empfehlen. In unserem

Fälle haben wir unter der ungestörten Bewegung der Erde ihre gleichmäßige Rotation um die gegen die Ekliptik geneigte Figurenaxe zu verstehen.

Dieses Potential V der Sonnen- und Mondanziehung auf die Erde wird man nun naturgemäß in nicht-periodische und periodische Bestandteile spalten. Die periodischen Bestandteile der Sonnenanziehung V_1 werden zur Periode das Jahr, die der Mondanziehung V_2 teils den Monat, teils den Umlauf der Knoten etc. haben. Die *harmonische Analyse* liefert ein allgemeines methodisches Mittel, um diese Bestandteile von einander zu sondern. Bekanntlich findet man die Koeffizienten der trigonometrischen Reihe in der Form bestimmter Integrale. So ist der *unperiodische Teil* von V_1 gleich $\frac{1}{T_1} \int V_1(t) dt$, erstreckt über die Zeit eines vollen Sonnenumlafs. Diese Formel läßt sich aber deuten als Potential der in geeigneter Weise mit Masse belegten relativen Sonnenbahn. Es sei dm das Massenelement, welches wir auf dem mit der Geschwindigkeit $\frac{ds}{dt}$ durchlaufenen Bahnelemente ds anbringen. Da das Potential $V_1(t)$ der ganzen Sonnenmasse m_1 entspricht, wird das Potential des genannten Massenelementes gleich $\frac{dm}{m_1} V_1(t)$ sein und das gesamte Potential der mit Masse versehenen Sonnenbahn $\frac{1}{m_1} \int V_1(t) dm$. Damit Übereinstimmung herrscht zwischen diesem Potential und dem genannten Koeffizienten der trigonometrischen Entwicklung, muß die Massenverteilung so eingerichtet werden, daß auf jedes Element der Bahn das Massenelement

$$(1) \quad dm = \frac{m_1 dt}{T_1}$$

kommt. Die gesamte auf der Bahn aufgetragene Masse ist hiernach genau die gesamte Sonnenmasse m_1 . Wir haben damit genau den ursprünglichen Gaußschen Ansatz. Wird überdies die Bahn als kreisförmig, die Geschwindigkeit also als gleichförmig vorausgesetzt, so ist die Massenverteilung eine gleichförmige. Dies war unser Standpunkt bei der obigen Behandlung der Präcession, welche in der That von dem konstanten oder durchschnittlichen Teile der Sonnen- und Mondanziehung herrührt.

Betrachten wir nun die *periodischen Teile*. Indem wir wieder auf die Sonne argumentieren, sei T_1/n die betr. Periode, unter n eine ganze Zahl verstanden. Die Koeffizienten der beiden Terme von dieser Periode in der trigonometrischen Entwicklung sind:

$$(2) \quad \frac{2n}{T_1} \int V_1(t) \cos 2\pi \frac{nt}{T_1} dt, \quad \frac{2n}{T_1} \int V_1(t) \sin 2\pi \frac{nt}{T_1} dt.$$

§ 3. Die astronomische Nutati

Wir fassen sie wieder auf als Anziehung der mit Sonnenbahn, wobei aber jetzt auf das Bahnelement

$m_1 \frac{2n}{T_1} \cos 2\pi \frac{nt}{T_1} dt$ kommt, unter t und dt die Zeit resp.

intervall verstanden, zu der resp. in dem das Element ds von Sonne durchlaufen wird. Die gesamte zur Verteilung kommende ll ist jetzt Null, da wir neben positiver auch gleich viel „negative“ Masse verwenden müssen. Die Dichte ist, selbst bei kreisförmiger Gestalt der Bahn, nicht gleichförmig sondern harmonisch variabel. Die nachstehenden schematischen Figuren mögen diese Verhältnisse im Falle $n = 0$ und $n = 2$ veranschaulichen.

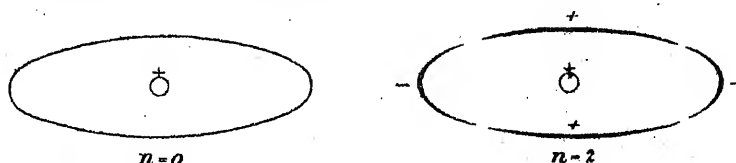


Fig. 37.

Die betr. auf den Erdkörper wirkenden periodischen Drehkräfte ergeben sich aus den berechneten trigonometrischen Koeffizienten durch Ableitung nach den räumlichen Koordinaten und Multiplikation mit $\sin \frac{2\pi nt}{T_1}$. Sie werden Störungen der Erdaxe von derselben Periode T_1/n hervorrufen. Auf die Berechnung derselben gehen wir hier nicht ein; sie kann nach dem Muster der weiter unten für die astronomische Nutation zu gebenden Entwicklungen erfolgen. Praktisch kommt von solchen Störungen nur diejenige in Betracht, welche die Periode $T_1/2$ hat, sowie die entsprechende von der Mondanziehung herrührende Störung von der Periode $T_2/2$. Auch bei diesen Gliedern übersteigt die Amplitude der Schwankung nur an einer Stelle den Betrag $1''$ (s. die Formeln am Schlusse des nächsten Paragraphen). Die Amplituden der übrigen Glieder von den Perioden $T_1, T_1/3, \dots, T_2, T_2/3, \dots$ sind so klein, daß sie selbst für die Bedürfnisse der astronomischen Genauigkeit verschwinden.

Anders diejenigen Störungen, welche die Periode des Umlaufs der Mondknoten besitzen.

Sehen wir zunächst zu, wie sich bei ihnen unsere Methode gestaltet.

So wie wir oben durch gleichzeitige Inbetrachtung sämtlicher von Sonne und Mond durchlaufenen Örter ihrer Bahnen den Sonnen- und Mondring erzeugten, so werden wir jetzt, ausgehend von dem gegen die Ekliptik geneigten Mondring, indem wir uns die sämtlichen

Örter vorstellen, die er bei seiner Präcessionsbewegung einnimmt, eine „Mondringfläche“ erhalten. Diese durch Rotation des Mondringes um die Normale der Ekliptik entstehende Mondringfläche ist ersichtlich eine doppelt überdeckte*) Kugelzone vom Radius r_2 und der Höhe $2r_2 \sin 5^\circ$. Die beiden folgenden Figuren deuten die Massenverteilung in den Fällen $n=0$ und $n=1$ an, mit der wir unsere Mondringfläche auszustatten haben. Es möge dabei ausdrücklich hervorgehoben werden, daß die Absicht bei der Einführung unserer Mondringfläche und der Verzeichnung der folgenden Figuren keine andere ist wie diejenige, die das Gaußsche Verfahren überhaupt verfolgt: den Sinn der Rechnungen an einem geometrischen Substrat zu veranschaulichen; die Rechnungen selbst werden dadurch im Grunde nicht vereinfacht, sondern sind genau identisch mit denjenigen, die wir auch bei rein analytischem Vorgehen auszuführen haben würden.

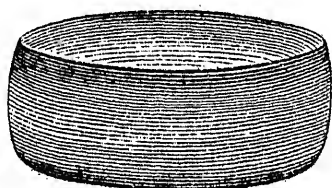


Fig. 98 a.



Fig. 98 b.

a) Im Falle $n=0$ (säkulare Störung) ist die Massenverteilung so zu wählen, daß auf jedes Element der Mondringfläche eine Masse $d\mu$ kommt, die nach Analogie mit Gl. (1) gleich ist dem Produkt aus der Masse des dies Element überstreichenden Elementes der Mondringfläche in das Verhältnis dt/T , d. h. in das Verhältnis der Dauer des Überstreichens zu der ganzen Periode der Mondknoten. Wir wollen

*) Wir denken uns die Kugelzone *doppelt überdeckt*, d. h. aus *zwei Schalen* bestehend, die längs ihres oberen und unteren Randes zusammenhängen, weil jede Stelle der Kugelzone von dem rotierenden Mondringe *zweimal* überstrichen wird, einmal von dem in Fig. 99 gezeichneten vorderen, das andere Mal von dem in dieser Figur nicht angedeuteten hinteren Halbbogen. Am einfachsten wird die Vorstellung, wenn wir, der Kugelzone eine gewisse Körperlichkeit zuschreibend, die äußere Oberfläche derselben als die eine, die innere Oberfläche als die andere Schale auffassen und festsetzen, daß der Mondring in jeder seiner Lagen am oberen bez. unteren Rande der Kugelzone von der einen auf die andere Schale übertritt. Damit steht die Wahl unserer Koordinaten α, β im Einklange: wenn wir im Folgenden α und β von 0 bis 2π integrieren, so überstreichen wir damit jede Stelle der Kugelzone doppelt, also jede der beiden Schalen einmal; der einen Schale entsprechen dabei die Werte der Koordinaten $-\pi/2 < \alpha < +\pi/2$, $0 < \beta < 2\pi$, der anderen Schale die Werte $+\pi/2 < \alpha < +3\pi/2$, $0 < \beta < 2\pi$.

in der Ebene des Mondringes einen Winkel α messen, indem wir etwa die Knotenlinie des Mondes OM (vgl. Fig. 99) als $\alpha = 0$ rechnen; jeder Punkt P des Mondringes ist dann durch den Centriwinkel $\alpha = MOP$ charakterisiert. Andererseits wollen wir den Winkel, den die Mondknotenlinie OM gegen einen willkürlichen festen Anfangsstrahl OA in der Ekliptik bildet, mit β bezeichnen; ψ sei der Winkel, den die Knotenlinie der Erde mit demselben Strahl OA bildet. Die Winkel α , β stellen dann schiefwinklige sphärische Koordinaten auf

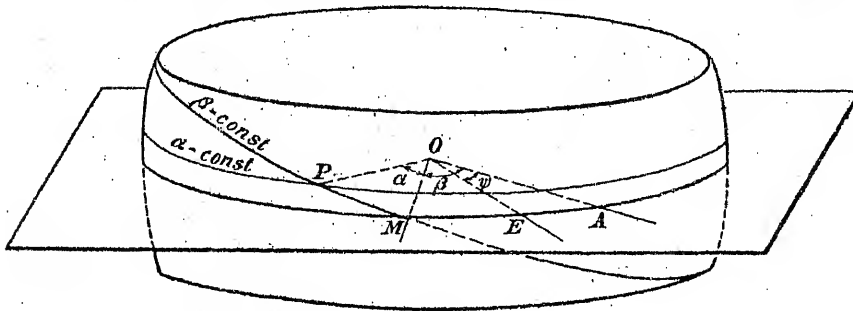


Fig. 99.

unserer Kugelzone dar, durch welche die Lage eines jeden Punktes der Kugelfläche fixiert werden kann und durch welche die Kugelzone in parallelogrammatische Elemente eingeteilt wird. Die auf ein solches Element entfallende Masse $d\mu$ ist nun gleichzusetzen der Masse des Mondringelementes, welches zu dem Winkel $d\alpha$ gehört, nämlich $m_2 d\alpha/2\pi$, multipliziert in das oben genannte Verhältnis dt/T , welches bei gleichförmigem Umlauf der Mondknoten gleich ist $d\beta/2\pi$; man hat also

$$(3) \quad d\mu = \frac{m_2}{4\pi^2} d\alpha d\beta.$$

Die gesamte zur Verteilung kommende Masse, die sich aus $d\mu$ durch Integration nach α und β je zwischen 0 und 2π ergibt, ist natürlich gleich der Masse des Mondringes m_2 .

Die Dichte der Verteilung, d. h. die Masse pro Flächeneinheit der Mondringfläche (zusammen für beide Schalen gerechnet) ist, wie man aus der geneigten Lage des Mondringes leicht versteht, nicht gleichförmig angeordnet, sondern häuft sich an den Rändern der Mondringfläche (für $\alpha = \pm \pi/2$) unendlich an. Längs der Breitenkreise ist dagegen die Dichte konstant. In Fig. 98a wurde versucht, diese Verhältnisse durch die Stärke der Schraffierung anzudeuten.

b) Im Falle $n = 1$ (periodische Störung) ist die auf der Mondringfläche zu supponierende Massenverteilung auch längs der Breitenkreise

nicht gleichförmig, sondern harmonisch variabel. Es tritt nämlich (vgl. die Formeln (2) für die Koeffizienten der trigonometrischen Reihe) zu der vorher bestimmten Masse der Faktor $2 \cos \beta$ bez. $2 \sin \beta$ hinzu. Mithin wird jetzt

$$(4) \quad d\mu = \frac{m_2}{2\pi^2} \frac{\cos \beta}{\sin \beta} d\alpha d\beta.$$

Die gesamte zur Verteilung kommende Masse, die wieder durch Integration von $d\mu$ nach α und β zwischen 0 und 2π gewonnen wird, ist jetzt gleich Null.

Auch jetzt häuft sich die Dichte, die wir als algebraische Summe der auf die Flächeneinheit beider Schalen entfallenden Masse berechnen, nach den Rändern hin an und ist in benachbarten Oktanten der Kugelzone entgegengesetzt gleich. In Fig. 98b wurden diese Verhältnisse teils durch die Stärke der Schraffierung, teils durch Beifügung der Vorzeichen angedeutet.

Nachdem somit die Figuren 98 erläutert sind, bilden wir uns aus den gefundenen Massenbelegungen die zugehörigen Potentiale; und zwar soll das der Belegung (3) entsprechende Potential U , die den Belegungen (4) entsprechenden Potentiale w_1 und w_2 heißen (w_1 zu $\cos \beta$, w_2 zu $\sin \beta$ gehörig). Diese Potentiale sind nichts anderes als die ersten Koeffizienten in der nach der Mondknotenperiode fortschreitenden Entwicklung des vom Monde auf die Erde ausgeübten Anziehungspotentiales $V_2(t)$; letzteres drückt sich nämlich durch U, w_1, w_2 sowie die Mondknotengeschwindigkeit N folgendermaßen aus:

$$V_2(t) = U + w_1 \cos Nt + w_2 \sin Nt + \dots,$$

wofür wir auch abkürzend schreiben:

$$V_2(t) = U + W + \dots, \quad W = w_1 \cos Nt + w_2 \sin Nt.$$

Das konstante Glied U gehört also zu dem Werte $n = 0$ des Stellenzeigers der Entwicklung, das zeitlich veränderliche Glied W faßt die beiden zu dem Werte $n = 1$ des Stellenzeigers gehörigen Terme der Entwicklung zusammen.

Aus dem Werte von U können wir nichts wesentlich Neues erfahren, vielmehr müssen wir auf den schon im ersten Paragraphen berechneten Anteil des Mondes an der Präzessionsbewegung der Erde zurückfallen. Wir führen diese Rechnung nur deshalb nochmals durch, um uns zu überzeugen, daß die früher vernachlässigte Neigung der Mondbahn gegen die Ekliptik die Präzessionserscheinung nur unwesentlich beeinflusst. Aus dem Werte von W dagegen wird sich die Erklärung und Vorausberechnung der astronomischen Nutation ergeben.

a) *Der Fall* $n = 0$. Das Potential eines Elementes $d\mu$ der Mondringfläche auf ein Element dm des Erdringes ist, unter f die Gravitationskonstante verstanden, $f d\mu dm/r$; daher wird das Potential der ganzen Mondringfläche auf den Erdring:

$$(5) \quad U = f \iint \frac{d\mu dm}{r}.$$

Sind x, y, z bez. x_2, y_2, z_2 die Koordinaten eines Punktes des Erdringes bez. des Mondrings, so setzen wir wie früher

$$x = R \cos \varphi, \quad y = R \sin \varphi \cos \vartheta, \quad z = R \sin \varphi \sin \vartheta.$$

Fällt ferner die Mondknotenlinie gerade mit der Erdknotenlinie zusammen, so können wir, bezogen auf das gleiche Koordinatensystem, schreiben:

$$x_2 = r_2 \cos \alpha, \quad y_2 = r_2 \sin \alpha \cos 5^\circ, \quad z_2 = r_2 \sin \alpha \sin 5^\circ.$$

Diese Koordinaten entsprechen der besonderen Lage $\beta = \psi$ des Mondrings (vgl. Fig. 99). Bei beliebigem β bleibt der Wert von z_2 der angegebene, die Koordinaten x_2, y_2 aber entstehen aus den vorstehenden nach der Regel der Koordinatentransformation, wobei als Drehwinkel der Winkel $\beta - \psi$ eingeht. Es wird nämlich allgemeingültig:

$$\begin{aligned} x_2 &= r_2 (\cos \alpha \cos(\beta - \psi) - \sin \alpha \cos 5^\circ \sin(\beta - \psi)), \\ y_2 &= r_2 (\cos \alpha \sin(\beta - \psi) + \sin \alpha \cos 5^\circ \cos(\beta - \psi)), \\ z_2 &= r_2 \sin \alpha \sin 5^\circ. \end{aligned}$$

Wir berechnen uns hiernach

$$r^2 = (x - x_2)^2 + (y - y_2)^2 + (z - z_2)^2 = R^2 + r_2^2 - 2Rr_2 s,$$

worin s bedeutet:

$$(6) \quad \left\{ \begin{aligned} s &= \frac{xx_2 + yy_2 + zz_2}{Rr_2} = \\ &\cos \varphi (\cos \alpha \cos(\beta - \psi) - \sin \alpha \cos 5^\circ \sin(\beta - \psi)) \\ &+ \sin \varphi \cos \vartheta (\cos \alpha \sin(\beta - \psi) + \sin \alpha \cos 5^\circ \cos(\beta - \psi)) \\ &+ \sin \varphi \sin \vartheta \sin \alpha \sin 5^\circ. \end{aligned} \right.$$

Durch Entwicklung nach Potenzen von r_2 folgt

$$(7) \quad \frac{1}{r} = \frac{1}{r_2} \left(1 + \frac{R}{r_2} s - \frac{1}{2} \frac{R^2}{r_2^2} + \frac{3}{2} \frac{R^2}{r_2^2} s^2 + \dots \right).$$

Wir integrieren diesen Ausdruck nach $d\mu$ und dm , indem wir $d\mu$ aus (3) entnehmen und dm gleich $\frac{m}{2\pi} d\varphi$ einsetzen. Zunächst wird $\int s d\varphi = 0$; ferner liefern von den Gliedern auf der rechten Seite von (7) das erste und dritte Beiträge zu unserem Potential, die von den

die Lage des Erdringes bestimmenden Winkeln ϑ und ψ frei sind. Da wir später das Potential nach diesen Winkeln zu differenzieren haben werden, fallen auch diese Glieder heraus. Wir schreiben daher die ersten drei Glieder ebenso wie die höheren Glieder der Entwicklung nicht hin und setzen:

$$U = \dots + \frac{3}{16} f \frac{m m_2}{\pi^2} \frac{R^2}{r_2^3} \int d\alpha \int d\beta \int d\varphi s^2 + \dots$$

Man rechnet nun leicht aus, daß

$$\int d\alpha \int d\beta \int d\varphi s^2 = \pi^3 \{ (1 + \cos^2 \vartheta) (1 + \cos^2 5^\circ) + 2 \sin^2 \vartheta \sin^2 5^\circ \}.$$

Mithin wird, wenn wir noch für die Masse des Erdringes ihren Wert aus Gl. (1) von § 1 einführen:

$$U = \frac{3}{8} f \frac{m_2 (C - A)}{r_2^3} \{ (1 + \cos^2 \vartheta) (1 + \cos^2 5^\circ) + 2 \sin^2 \vartheta \sin^2 5^\circ \}.$$

Das zugehörige Drehmoment auf den Erdring wird nun durch Differentiation nach ϑ gefunden und lautet:

$$\begin{aligned} \frac{\partial U}{\partial \vartheta} &= - \frac{3}{4} f \frac{m_2 (C - A)}{r_2^3} \{ 1 + \cos^2 5^\circ - 2 \sin^2 5^\circ \} \sin \vartheta \cos \vartheta \\ &= - \frac{3}{2} f \frac{m_2 (C - A)}{r_2^3} \left\{ 1 - \frac{3}{2} \sin^2 5^\circ \right\} \sin \vartheta \cos \vartheta. \end{aligned}$$

Dieser Wert läßt sich unmittelbar mit dem im ersten Paragraphen Gl. (2'') für dasselbe Drehmoment abgeleiteten Werte vergleichen. Er unterscheidet sich von jenem, wie man sieht, nur durch Hinzutreten des Faktors

$$1 - \frac{3}{2} \sin^2 5^\circ = 1 - 0,012.$$

Für die numerische Rechnung spielt dieser Unterschied aber keine Rolle, sofern wir wie im ersten Paragraphen nur die ganzen Sekunden der jährlichen Präcession anzugeben wünschen. Deshalb würde die weitere Behandlung genau so wie dort zu erfolgen haben und wir können alle früheren Resultate auch mit Rücksicht auf die Neigung der Mondbahn als hinreichend genau bestätigen.

b) *Der Fall $n = 1$.* Auch hier gehen wir von der Formel (5) aus, wobei wir aber jetzt unter $d\mu$ die durch (4) definierten Massenverteilungen verstehen und die ihnen entsprechenden Potentiale, wie verabredet, w_1 und w_2 nennen. dm ist wie oben gleich $\frac{m}{2\pi} d\varphi$, für $\frac{1}{r}$ ist die Entwicklung (7) einzutragen. Indem wir wieder diejenigen Glieder unterdrücken, die bei der Integration nach φ oder bei der späteren Differentiation nach ϑ und ψ verschwinden, schreiben wir:

$$\left. \begin{matrix} w_1 \\ w_2 \end{matrix} \right\} = \dots + \frac{3}{8} f \frac{m m_2}{\pi^2} \frac{R^2}{r_2^3} \int_{\sin}^{\cos} \beta d\beta \int d\alpha \int d\varphi s^2 + \dots$$

Führen wir zunächst die Integration nach α und φ aus, so erhalten wir aus (6):

$$\int d\alpha \int d\varphi s^2 = \pi^2 \{ \cos^2(\beta - \psi) + \cos^2 5^\circ \sin^2(\beta - \psi) + \cos^2 \vartheta \sin^2(\beta - \psi) + (\cos \vartheta \cos 5^\circ \cos(\beta - \psi) + \sin \vartheta \sin 5^\circ)^2 \};$$

multiplizieren wir dieses mit $\cos \beta$ oder $\sin \beta$ und integrieren nach β , so fallen alle diejenigen Terme fort, welche nach Auflösung von $\frac{\cos}{\sin}(\beta - \psi)$ von ungerader Dimension in $\frac{\cos}{\sin} \beta$ sind. Als einziger nicht-verschwindender Term bleibt übrig

$$2\pi^2 \sin \vartheta \cos \vartheta \sin 5^\circ \cos 5^\circ \int \frac{\cos}{\sin} \beta \cos(\beta - \psi) d\beta \\ = 2\pi^3 \sin \vartheta \cos \vartheta \sin 5^\circ \cos 5^\circ \frac{\cos}{\sin} \psi.$$

Mithin wird:

$$\frac{w_1}{w_2} \Big\} = \frac{3}{4} f \frac{m m_2 R^2}{r_2^3} \sin \vartheta \cos \vartheta \sin 5^\circ \cos 5^\circ \frac{\cos}{\sin} \psi.$$

Damit ist das Potential der Mondringfläche für die beiden durch Fig. 98b schematisch dargestellten Massenbelegungen oder, wie wir auch sagen können, diejenigen beiden Koeffizienten der trigonometrischen Entwicklung gefunden, welche zu Gliedern von der vollen Periode des Mondknoten-Umlaufs gehören. Die Summe dieser Glieder, welche nach Verabredung W heißen sollte, wird nun

$$(8) \quad W = \frac{3}{4} f \frac{m m_2 R^2}{r_2^3} \sin \vartheta \cos \vartheta \sin 5^\circ \cos 5^\circ \cos(Nt - \psi).$$

Wir formen diesen Ausdruck ein wenig um, indem wir einerseits die Definition von m (Gl. (1) von § 1), andererseits das dritte Keplersche Gesetz (Gl. (7') von § 1) berücksichtigen und erhalten:

$$(9) \quad W = \frac{3}{2} \frac{m_2}{M + m_2} \left(\frac{2\pi}{T_2} \right)^3 (C - A) \sin \vartheta \cos \vartheta \sin 5^\circ \cos 5^\circ \cos(Nt - \psi).$$

Aus dem Potential W leiten wir nunmehr die Drehmomente ab, die auf den Erdring wirken. Da W sowohl von ϑ wie von ψ abhängt, erhalten wir ein Drehmoment, welches um die Knotenlinie der Erde wirkt, durch Differentiation nach ϑ , ein anderes, welches um die Normale der Ekliptik wirkt, durch Differentiation nach ψ . Es ergibt sich nämlich

$$(10) \quad \begin{cases} \frac{\partial W}{\partial \vartheta} = \frac{3}{2} \frac{m_2}{M + m_2} \left(\frac{2\pi}{T_2} \right)^3 (C - A) \cos 2\vartheta \sin 5^\circ \cos 5^\circ \cos(Nt - \psi), \\ \frac{\partial W}{\partial \psi} = \frac{3}{4} \frac{m_2}{M + m_2} \left(\frac{2\pi}{T_2} \right)^3 (C - A) \sin 2\vartheta \sin 5^\circ \cos 5^\circ \sin(Nt - \psi). \end{cases}$$

Wir sehen uns nun vor das folgende Kreiselproblem gestellt: Die Erde steht unter dem Einfluß der eben genannten Drehmomente; welches

ist ihre Bewegung? Natürlich haben wir bei der weiteren Behandlung dieses Problems nicht mehr, wie bei der Berechnung des Anziehungspotentiales, von dem Erdring allein, sondern von dem gesamten Erdkörper zu handeln.

Das hiermit definierte Kreiselproblem unterscheidet sich von allen früheren Fragen in zweifacher Hinsicht: einerseits ist zu dem Drehmoment um die Knotenlinie, welches auch im Falle des gewöhnlichen schweren Kreisels vorlag, ein solches um die „Vertikale“ (hier die Normale zur Ekliptik) hinzugetreten. Andererseits sind beide Drehmomente nicht nur mit der Lage des Kreisels sondern auch mit der Zeit veränderlich. Das Zeitmaß dieser Veränderlichkeit bestimmt offenbar auch das Zeitmaß, in welchem die Erde jenen Drehmomenten folgt. Während also bei der in der allgemeinen Kreiseltheorie untersuchten *freien* Nutation die Schwingungsperiode durch Massenverteilung und Bewegungszustand des Kreisels selbst bedingt war, ist die Periode der jetzt zu besprechenden *erzwungenen* Nutation durch den Wechsel der äußeren Kräfte vorgeschrieben und stimmt in unserem Falle mit der Periode der Mondknotenbewegung überein.

Im Allgemeinen kann man sagen, daß das Problem der erzwungenen Schwingungen, wenn man von besonderen Vorkommnissen (Resonanz etc.) absieht, ein einfacheres ist wie das der freien Schwingungen, eben deshalb weil die Periode der Schwingungen nicht erst aus der Natur des schwingenden Systems erschlossen zu werden braucht, sondern von vornherein bekannt ist. Wenn das Problem in unserem Falle etwas kompliziert aussieht, so liegt dies nur an dem zusammengesetzten Charakter der wirkenden Kräfte. Übrigens ist der Weg, den wir einschlagen werden, vorbildlich für die Behandlung jeder Art erzwungener Schwingungen, falls dieselben hinreichend klein ausfallen. Den erzwungenen Schwingungen können sich allemal noch freie Schwingungen überlagern, wovon wir indessen im vorliegenden Falle absehen dürfen, da wir auf die Möglichkeit solcher freier Schwingungen im nächsten Abschnitt ausführlich zu sprechen kommen.

Mathematisch gesprochen bedeutet das Zurückstellen der freien Schwingungen, daß wir uns mit einem *partikulären* Integral des vorgelegten Bewegungsproblems begnügen wollen, nämlich mit demjenigen Integral, welches rein periodisch im Zeitmaß des Kraftwechsels veränderlich ist und eben deshalb die *erzwungene* Schwingung heißt. Das *allgemeine* Integral entsteht hieraus durch Hinzufügung der allgemeinsten *freien* Schwingung, d. h. derjenigen allgemeinen Lösung, welche dem kräftefreien Falle entspricht, und zwar in Strenge, wenn das Problem durch lineare Differentialgleichungen festgelegt ist, mit

einem gewissen Grade der Annäherung, wenn, wie im vorliegenden Falle, die Differentialgleichungen des Problems unter Vernachlässigung kleiner Größen auf lineare Gleichungen zurückgeführt werden können.

Bei der Berechnung der erzwungenen Schwingungen des Erdkörpers werden wir uns der *Lagrangeschen Gleichungen in den Koordinaten* ϑ, ψ, φ bedienen. Auf der rechten Seite dieser Gleichungen stehen die Komponenten der äußeren Kraft nach jenen Koordinaten, d. h. in unserem Falle:

$$\frac{\partial W}{\partial \vartheta}, \quad \frac{\partial W}{\partial \psi}, \quad \frac{\partial W}{\partial \varphi} = 0.$$

Der Ausdruck der lebendigen Kraft heisst bekanntlich

$$T = \frac{A}{2} (\vartheta'^2 + \sin^2 \vartheta \psi'^2) + \frac{C}{2} (\varphi' + \cos \vartheta \psi')^2$$

und liefert:

$$\begin{aligned} \frac{\partial T}{\partial \vartheta} &= A \sin \vartheta \cos \vartheta \psi'^2 - C(\varphi' + \cos \vartheta \psi') \sin \vartheta \psi', & \frac{\partial T}{\partial \psi} &= \frac{\partial T}{\partial \varphi} = 0, \\ \frac{\partial T}{\partial \vartheta'} &= [\Theta] = A \vartheta', & \frac{\partial T}{\partial \psi'} &= [\Psi] = A \sin^2 \vartheta \psi' + C \cos \vartheta (\varphi' + \cos \vartheta \psi'), \\ & & \frac{\partial T}{\partial \varphi'} &= [\Phi] = C(\varphi' + \cos \vartheta \psi'). \end{aligned}$$

Die Lagrangeschen Gleichungen lauten nun:

$$\begin{aligned} A \vartheta'' - A \sin \vartheta \cos \vartheta \psi'^2 + C(\varphi' + \cos \vartheta \psi') \sin \vartheta \psi' &= \frac{\partial W}{\partial \vartheta}, \\ \frac{d}{dt} (A \sin^2 \vartheta \psi' + C \cos \vartheta (\varphi' + \cos \vartheta \psi')) &= \frac{\partial W}{\partial \psi}, \end{aligned}$$

während die dritte Gleichung liefert: $[\Phi] = \text{const.}$ Da $[\Phi] = Cr$ ist, wo r die Umdrehungsgeschwindigkeit der Erde um ihre Figurenaxe und $2\pi/r$ die Dauer des Sterntages ist, so wird auch r konstant und mithin die Länge des Sterntages durch die in Rede stehenden Mondstörungen nicht beeinflusst.

Wir führen die Winkelgeschwindigkeit $r = \varphi' + \cos \vartheta \psi'$ in die vorstehenden Gleichungen ein und schreiben dieselben einfacher:

$$\begin{aligned} A \vartheta'' - A \sin \vartheta \cos \vartheta \psi'^2 + C \sin \vartheta r \psi' &= \frac{\partial W}{\partial \vartheta}, \\ \frac{d}{dt} (A \sin^2 \vartheta \psi' + C \cos \vartheta r) &= \frac{\partial W}{\partial \psi}. \end{aligned}$$

Jetzt berücksichtigen wir, dass die Winkeländerungen ψ' und ϑ' erfahrungsgemäss ausserordentlich viel langsamer erfolgen und eine ausserordentlich viel kleinere Amplitude haben, wie die Umdrehung r , dass daher r sehr gross sein wird gegen φ' und ϑ' . Dementsprechend werden wir alle Glieder linkerhand, welche nicht r als Faktor besitzen, streichen und die vorigen Gleichungen folgendermassen vereinfachen:

$$C \sin \vartheta r \psi' = \frac{\partial W}{\partial \vartheta},$$

$$-C \sin \vartheta r \vartheta' = \frac{\partial W}{\partial \psi}.$$

Setzen wir rechterhand die Werte aus (10) ein, so ergibt sich:

$$\psi' = \frac{3}{2} \frac{m_2}{M+m_2} \left(\frac{2\pi}{T_2} \right)^2 \frac{C-A}{Cr} \sin 5^\circ \cos 5^\circ \frac{\cos 2\vartheta}{\sin \vartheta} \cos(Nt-\psi),$$

$$\vartheta' = -\frac{3}{2} \frac{m_2}{M+m_2} \left(\frac{2\pi}{T_2} \right)^2 \frac{C-A}{Cr} \sin 5^\circ \cos 5^\circ \cos \vartheta \sin(Nt-\psi).$$

Hier können wir abermals eine Vereinfachung eintreten lassen, indem wir auf der rechten Seite die in erster Näherung gefundenen Werte für ψ und ϑ (s. Gl. (11) aus § 1), nämlich $\psi = \psi_0 + 50''t = \psi_0 + \nu t$ $\vartheta = 23^\circ 27' 7'' = \vartheta_0$ eintragen. Die Integration nach t läßt sich dann leicht ausführen und liefert:

$$(11) \quad \begin{cases} \vartheta = \frac{3}{2} \frac{m_2}{M+m_2} \left(\frac{2\pi}{T_2} \right)^2 \frac{C-A}{Cr} \frac{\sin 5^\circ \cos 5^\circ}{N-\nu} \cos \vartheta_0 \cos(Nt-\nu t-\psi_0), \\ \psi = \frac{3}{2} \frac{m_2}{M+m_2} \left(\frac{2\pi}{T_2} \right)^2 \frac{C-A}{Cr} \frac{\sin 5^\circ \cos 5^\circ \cos 2\vartheta_0}{N-\nu \sin \vartheta_0} \sin(Nt-\nu t-\psi_0). \end{cases}$$

In diesen Gleichungen ist die theoretische Darstellung der astronomischen Nutation gewonnen. Wie wir sehen ist sowohl der Winkel ϑ wie der Winkel ψ einer harmonischen Schwankung unterworfen, deren Periode mit der der Mondknoten $2\pi/N$ zusammenfällt. (Wir können nämlich die Winkelgeschwindigkeit ν der Erdknoten gegen die der Mondknoten N ohne Weiteres vernachlässigen.) Um die numerischen Werte der Amplituden zu finden, welche bez. a und b heißen mögen, berechnen wir zunächst:

$$\frac{b}{a} = 2 \operatorname{ctg} 2\vartheta_0 = 1,9$$

Ferner wird, wegen der früher angegebenen Werte, wenn wir das Jahr als Zeiteinheit nehmen:

$$\frac{M}{m_2} = 82, \quad \frac{C-A}{C} = \frac{1}{805}, \quad T_2 = \frac{27\frac{1}{2}}{365\frac{1}{4}}, \quad r = -2\pi \cdot 366\frac{1}{4}, \quad N = \frac{2\pi}{18\frac{2}{3}},$$

also die Amplitude von ϑ , in Sekunden ausgedrückt:

$$a = \frac{3}{2} \cdot \frac{1}{83} \cdot \frac{(366\frac{1}{4})^2}{366\frac{1}{4}} \cdot \frac{18\frac{2}{3}}{(27\frac{1}{2})^2} \cdot \frac{0,087 \cdot 0,917}{805} \cdot \frac{360 \cdot 60 \cdot 60}{2\pi} = 9''.$$

Hieraus folgt

$$b = 1,9 \cdot a = 17''.$$

Am Himmelsgewölbe beschreibt die Erdaxe hiernach eine kleine Ellipse, die nach ihrem Entdecker die Bradleysche Ellipse heißt. Die große Axe derselben beträgt $a = 9,21''$; sie ist nach dem Pole der Ekliptik

hingerichtet. Die kleine Axe wird, wie eine elementargeometrische Überlegung zeigt, $b \sin \vartheta_0 = 6,86''$.

Wir wollen schliesslich die am Schlusse des ersten Paragraphen gegebene Darstellung der Erdaxenbewegung (Gl. (11) von pag. 643) durch Hinzufügung von Nutationsgliedern vervollständigen. Sie lautet alsdann:

$$(12) \quad \begin{cases} \psi = \psi_0 + 50''t + 17'' \sin(Nt - \psi_0), \\ \vartheta = 23^\circ 27' + 9'' \cos(Nt - \psi_0). \end{cases}$$

§ 4. Schlussbemerkungen zum Problem der Präcession und Nutation.

Die Bestimmung der Mondmasse und der Elliptizität der Erde.

Mit den bisherigen Korrekturen ist aber die Sache noch lange nicht abgethan. Zunächst kann man den Einfluss der Mondknotenbewegung weiter verfolgen und Glieder von der Periode $\frac{4\pi}{N}$, $\frac{6\pi}{N}$ etc. berechnen. Die ersteren werden in der Praxis wirklich berücksichtigt, obgleich ihre Amplituden nur den zehnten bez. fünften Teil einer Sekunde betragen. Sodann aber wäre die Excentricität der Sonnen- und namentlich die der Mondbahn und deren Apsidenbewegung zu berücksichtigen, durch welche nicht nur die periodischen Glieder, sondern auch der säkulare Präcessionsterm beeinflusst wird. Die hieraus resultierende Korrektur der Präcessionsgeschwindigkeit beträgt abermals weniger als $1''$.

Ferner wollen wir hier nochmals auf die oben besprochenen aber nicht durchgerechneten Einflüsse hinweisen, welche von der wechselnden Stellung von Sonne und Mond in ihrer Bahn herrühren und welche zur Periode einen aliquoten Teil des Sonnen- oder Mondumlaufs haben.

Endlich ist zu bedenken, dass alle Elemente, welche in unsere Rechnungen eingehen, säkularen Änderungen unterworfen sind, so die Excentricität der Erdbahn, die Lage der Ekliptik am Fixsternhimmel etc., Änderungen, welche man üblicher Weise in eine nach Potenzen von t fortschreitende Reihe entwickelt. Hieraus folgt insbesondere, dass auch die Präcessionsgeschwindigkeit nicht einfach der Zeit proportional ist, sondern ihrerseits durch eine Potenzreihe in t dargestellt wird. Allerdings ist schon der Koeffizient von t^2 in dieser Reihe äusserst klein, ca. $10^{-4} \cdot 1''$; trotzdem genügt sein Vorhandensein, um Resultate, welche sich auf eine längere Reihe von Jahren beziehen und nur aus dem ersten Gliede (νt) gezogen sind, wie z. B. die am Anfang dieses Abschnittes gegebene Berechnung der Periode von 26 000 Jahren, einigermaßen illusorisch erscheinen zu lassen.

Bei Berücksichtigung dieser verschiedenen Einflüsse werden die Formeln für die Bewegung der Erdaxe wesentlich komplizierter. Die

Präcession wird nicht mehr eine gleichförmige, sondern wegen der zuletzt genannten Verhältnisse eine etwas beschleunigte oder verzögerte sein. Außerdem wird sich der bisher besprochenen hauptsächlich Nutation eine Reihe sekundärer Nutationen, z. B. eine Nutation von der halben Periode der Mondknoten, von der halben Periode des Sonnen- und Mondumganges etc. überlagern. Um ein Bild von den so entstehenden Formeln zu geben, setzen wir als Gegenstück zu den Näherungsformeln vom Schlusse des vorigen Paragraphen die folgende vollständigere Beschreibung der Erdaxenbewegung her. Dieselbe ist, mit Abänderung der Bezeichnungen dem Werke von Tisserand*) entnommen; der Ursprung und die Bedeutung der einzelnen Terme wird nach dem Vorhergehenden klar sein:

$$\begin{aligned}\psi &= 50'',37140 t - 0'',00010881 t^2 \\ &\quad - 17'',251 \sin Nt + 0'',207 \sin 2Nt \\ &\quad - 1'',269 \sin \frac{4\pi t}{T_1} - 0'',204 \sin \frac{4\pi t}{T_2}, \\ \vartheta &= 23^\circ 27' 32'',0 + 0'',00000719 t^2 \\ &\quad + 9'',223 \cos Nt - 0'',090 \cos 2Nt \\ &\quad + 0'',551 \cos \frac{4\pi t}{T_1} + 0'',089 \cos \frac{4\pi t}{T_2}.\end{aligned}$$

Auch diese vollständigere Formel beansprucht nicht, exakt zu sein, und darf ebensowenig wie unsere frühere Darstellung auf beliebig lange Zeiträume ausgedehnt werden. Ihr Zweck ist vielmehr nur der, unter den heutzutage gültigen Werten der astronomischen Konstanten die Vorausbestimmung der Lage der Erdaxe für einen den Bedürfnissen des rechnenden Astronomen genügenden Zeitraum zu ermöglichen. Andere Autoren**) geben noch längere Formeln an.

Zum Schlusse dieses Abschnittes haben wir noch einen gewissen Zirkelschluß zu besprechen, den wir uns im Vorangehenden bei den numerischen Rechnungen zu Schulden kommen lassen mußten und auf den bereits pag. 642 hingewiesen wurde. Es handelt sich um das *Verhältnis Erdmasse zu Mondmasse* M/m_2 und um die sog. *Elliptizität der Erde* (vgl. wegen der Benennung § 8 des vorigen Kap.), d. h. das Verhältnis $(C-A)/A$. Während wir im Vorstehenden gewisse Zahlenwerte für diese Größen zu Grunde legten, um daraus die Größe der

*) l. c. tome 2, § 192, Gl. (m) und (n). Übrigens haben wir zwei der Tisserandschen Glieder unterdrückt, welche im Vorstehenden keine Erklärung gefunden haben.

**) Z. B. Th. Oppolzer, Bahnbestimmung der Kometen und Planeten, Leipzig 1870 und 1882, Bd. I, erster Teil.

Präcessionsgeschwindigkeit und die Amplituden der Nutation zu berechnen, liegt in Wirklichkeit die Sache so, daß die zuverlässigsten Zahlenwerte jener beiden Verhältnisse eben aus der Beobachtung von Präcession und Nutation gefolgert werden. Damit entfällt dann logischer Weise die Möglichkeit, die Präcession und Nutation vor auszuberechnen. Außerdem liegt auch noch die physikalische Voraussetzung zu Grunde, daß man die Erde für die hier berechneten Wirkungen als starr ansehen darf, worauf wir im folgenden Abschnitt zurückkommen.

Wir sahen oben, daß sowohl in den theoretischen Ausdruck der Präcessionsgeschwindigkeit ν (Gl. (6') von pag. 641) wie in den Ausdruck der Nutationsamplituden a und b (Gl. (11) von pag. 660) die beiden Größen $(C-A)/C$ und M/m_2 eingehen. Entnehmen wir also den Beobachtungen zwei möglichst genaue Werte, beispielsweise von ν und a , so haben wir zwei Gleichungen zur Bestimmung der beiden Unbekannten $(C-A)/C$ und M/m_2 . Man findet auf solche Weise als die heutzutage vertrauenswürdigsten Werte dieser beiden Unbekannten*)

$$\frac{C-A}{C} = \frac{1}{304,9}, \quad \frac{M}{m_2} = 81,53.$$

Dem entsprechen die oben benutzten abgekürzten Zahlenwerte 1/305 und 82. Für die sog. Elliptizität ergibt sich mit derselben Näherung $(C-A)/A = 1/304$.

Übrigens stimmen die auf anderen Wegen hierfür erhaltenen Zahlen (z. B. aus der Gradmessung der Erde, aus den Störungen der Mondbahn durch die Erde und der Erdbahn durch den Mond) mit den angegebenen Zahlen soweit überein, als man es bei der größeren Unsicherheit dieser letzteren Bestimmungsweisen erwarten kann.

B. Geophysikalische Anwendungen.

§ 5. Die Eulersche Periode der Polschwankungen, theoretische Behandlung.

Es ist uns von früher her wohlbekannt, daß unter dem Einfluß der Schwere die *reine Präcessionsbewegung* des Kreisels einen Ausnahmefall darstellt, daß diese Bewegung im Allgemeinen von periodischen Schwankungen der Kreiselaxe überlagert wird, welche aller-

*) Vgl. Encyklop. d. Mathem. Wiss. VI, Art 17, von Bauschinger, Bestimmung und Zusammenhang der astronomischen Constanten Nr. 20.

dings bei hinreichend starkem Eigenimpuls in der Regel unmerklich klein werden. Diese Schwankungen wurden *Nutationen* schlechweg genannt; wir werden sie jetzt zum Unterschied von den im vorigen Abschnitt besprochenen Nutationen als *freie Nutationen* bezeichnen. Aus der Zusammensetzung dieser freien Nutationen mit der gleichförmigen Präcession entstand unsere „*pseudoreguläre Präcession*“.

Es drängt sich uns nun die Frage auf: Ist die im vorigen Abschnitt berechnete Präcession der Erdaxe von Schwankungen begleitet, welche nicht von den äußeren Kräften erzwungen sind, sondern die freien Schwingungen des Systems darstellen? oder, kürzer gesagt: *Ist die Rotationsbewegung der Erde, wenn wir von allen erzwungenen Schwankungen absehen, eine reguläre oder eine pseudoreguläre Präcession?*

Die Beantwortung dieser Frage erfordert das Zusammenwirken von Theorie und Beobachtung. Wir geben zunächst die Theorie.

Das Wort Erdaxe ist zweideutig. Man bezeichnet damit einerseits die *Figurenaxe* der Erde, d. h. diejenige Hauptträgheitsaxe der Erde, welche ungefähr mit der Verbindungslinie von Nord- und Südpol zusammenfällt, also eine *im Erdkörper feste Axe*; andererseits meint man damit die *augenblickliche Rotationsaxe* der Erddrehung, also eine Gerade, welche genau den instantanen Nord- und Südpol verbindet und daher *instantan im Raume fest* ist. Dafs beide Bedeutungen nicht zusammenfallen, ist gerade der Gegenstand der folgenden Erörterungen, bei denen wir zwischen Figuren- und Rotationsaxe wohl zu unterscheiden haben.

Die Bewegungen der *Figurenaxe* bei der pseudoregulären Präcession wurden pag. 291 erörtert. Sie wurden in den Winkeln ϑ und ψ durch die folgenden angenäherten Gleichungen bestimmt (s. pag. 303, Gl. (11)):

$$(1) \quad \begin{cases} \cos \vartheta = \cos \vartheta_0 + a \sin \vartheta_0 \sin \frac{N}{A} t, \\ \psi = \frac{P}{N} t + \frac{a}{\sin \vartheta_0} \cos \frac{N}{A} t, \end{cases}$$

wo a durch die pag. 296 definierte Gröfse n' sich folgendermaßen ausdrückte:

$$(1) \quad a = \frac{n'}{N \sin \vartheta_0} - \frac{AP}{N^2} \sin \vartheta_0.$$

Die ersten Glieder der rechten Seiten von (1) geben den Präcessionsbestandteil der Bewegung und kommen für das Folgende nicht in Betracht. Wir bemerken nur, dafs die Gröfse P , die beim Kreisel gleich MgE war, im Falle der Erde durch $P \cos \vartheta_0$ zu ersetzen ist, wo P durch den Ausdruck (3) von pag. 640 bestimmt ist. Die zweiten Glieder liefern die freie Nutation und interessieren uns hier ausschliefslich. Sie be-

deuten eine *kreisförmige Schwingung* (vgl. pag. 305), d. h. der Durchschnitt der Figurenaxe mit dem Himmelsgewölbe beschreibt, wenn man von der Präcessionsbewegung und den im vorigen Paragraphen betrachteten erzwungenen Schwankungen absieht, einen kleinen Kreis am Himmel. Die scheinbare Gröfse des Radius beträgt a und hängt von der Anfangslage des Impulses ab, auf welche sich die Gröfse n' in Gl. (1') bezieht. ϑ_0 bedeutet die mittlere Neigung der Figurenaxe gegen die Normale zur Ekliptik während dieser Kreisschwingung. Die Schwingungsperiode τ , d. h. die Zeit, in der der Kreis einmal durchlaufen wird, ist durch die Gleichung bestimmt

$$\frac{2\pi}{\tau} = \frac{N}{A} = \frac{C}{A} r,$$

wo r , die Winkelgeschwindigkeit der Erddumdrehung, gleich 2π dividiert durch die Länge des Sterntages ist. Nehmen wir letzteren zur Zeiteinheit, so wird $r = 2\pi$ und $\tau = A/C$. Die Schwingungsperiode ist also, da C nur wenig gröfser ist als A , ein wenig kleiner als ein siderischer Tag.

Dies Resultat war vorherzusehen. Wenn nämlich die Figurenaxe mit der Rotationsaxe nicht zusammenfällt, wird erstere um letztere auf einem Kreiskegel herumgeführt. Stände nun die Rotationsaxe völlig still, so würde die Periode genau einen Tag betragen; wechselt sie langsam ihren Platz, so weicht die Periode nur wenig von einem Tage ab.

Indessen läfst sich die somit als möglich nachgewiesene nahezu eintägige Schwankung der Figurenaxe durch die Beobachtung nicht feststellen, weil sich die Beobachtung am Himmel notwendig auf den Wechsel der Rotationsaxe bezieht. Zu letzterer wenden wir uns jetzt.

Dabei werden wir zu unterscheiden haben zwischen dem *Wechsel der Rotationsaxe gegen den Raum* und ihrem *Wechsel relativ gegen den Erdkörper*. Ersterer wird bestimmt durch die Komponenten π , κ , ϱ , letzterer durch die Komponenten p , q , r des Drehungsvektors, welche beide durch die Gl. (7) und (8) von pag. 45 mit den Eulerschen Winkeln φ , ψ , ϑ in Beziehung gesetzt sind. Die π , κ , ϱ sind die Koordinaten der Punkte der *Herpolhodie*, die p , q , r die der *Polhodie*.

Die Werte der π , κ , ϱ lauteten

$$(2) \quad \begin{cases} \pi = \vartheta' \cos \psi + \varphi' \sin \vartheta \sin \psi, \\ \kappa = \vartheta' \sin \psi - \varphi' \sin \vartheta \cos \psi, \\ \varrho = \psi' + \cos \vartheta \varphi'; \end{cases}$$

sie beziehen sich auf ein im Raume festes Koordinatensystem x , y , z ,

dessen dritte Axe in unserem Falle mit der Normalen der Ekliptik zusammenfällt, (weil wir von dieser aus den Winkel ϑ messen), und dessen erste Axe der in der Ekliptik gelegene Strahl $\psi = 0$ ist (nach allgemeiner Festsetzung über die Messung des Winkels ψ). Es ist aber bequemer ein Koordinatensystem zu benutzen, dessen dritte Axe mit der mittleren Lage der Figurenaxe zusammenfällt, also gegen die Normale der Ekliptik um den Winkel ϑ_0 geneigt ist. Die erste Axe des neuen Systems möge mit der ersten Axe des alten Systems übereinstimmen. Bezeichnen wir die Koordinaten des Drehungsvektors in diesem neuen System mit $\pi_1, \kappa_1, \varrho_1$, so wird ersichtlich

$$\begin{aligned}\pi_1 &= \pi, \\ \kappa_1 &= \kappa \cos \vartheta_0 + \varrho \sin \vartheta_0, \\ \varrho_1 &= -\kappa \sin \vartheta_0 + \varrho \cos \vartheta_0.\end{aligned}$$

Setzen wir aus (2) ein, so ergibt sich

$$(3) \quad \begin{cases} \pi_1 = \vartheta' \cos \psi + \varphi' \sin \vartheta \sin \psi, \\ \kappa_1 = \vartheta' \cos \vartheta_0 \sin \psi - \varphi' (\sin \vartheta \cos \vartheta_0 \cos \psi - \sin \vartheta_0 \cos \vartheta) + \psi' \sin \vartheta_0, \\ \varrho_1 = -\vartheta' \sin \vartheta_0 \sin \psi + \varphi' (\sin \vartheta_0 \sin \vartheta \cos \psi + \cos \vartheta_0 \cos \vartheta) + \psi' \cos \vartheta_0. \end{cases}$$

Nun ist zu berücksichtigen, daß nach (1) $\vartheta - \vartheta_0$ und ψ , sowie die Differentialquotienten ϑ' und ψ' kleine Größen sind; lassen wir außerdem den uns hier nicht interessierenden Präcessionsterm Pt/N fort, so werden alle jene Größen von der Ordnung der Nutationsamplitude a . Wir können nämlich, indem wir $\cos \vartheta$ entwickeln, statt (1) schreiben:

$$(4) \quad \begin{cases} \vartheta - \vartheta_0 = -a \sin \left(\frac{N}{A} t \right), & \vartheta' = -\frac{aN}{A} \cos \left(\frac{N}{A} t \right), \\ \sin \vartheta_0 \psi = a \cos \left(\frac{N}{A} t \right), & \sin \vartheta_0 \psi' = -\frac{aN}{A} \sin \left(\frac{N}{A} t \right). \end{cases}$$

In den Gleichungen (3) sollen nur die Glieder niedrigster Ordnung der kleinen Größen beibehalten werden. Wir setzen daher $\cos \psi = 1$, $\sin \psi = \psi$, $\sin \vartheta \sin \psi = \sin \vartheta_0 \cdot \psi$, $\vartheta' \sin \psi = 0$ etc. und erhalten:

$$\begin{aligned}\pi_1 &= \vartheta' + \varphi' \sin \vartheta_0 \cdot \psi, \\ \kappa_1 &= -\varphi' (\vartheta - \vartheta_0) + \psi' \sin \vartheta_0, \\ \varrho_1 &= \varphi' + \psi' \cos \vartheta_0.\end{aligned}$$

Des Weiteren bemerken wir, daß $\varphi' + \cos \vartheta_0 \psi'$ nach den Gleichungen (7) von pag. 45 gleich der Winkelgeschwindigkeit r der Erdumdrehung, also gleich 2π ist, wenn wir wieder den Sterntag als Zeiteinheit wählen. Die letzte Gleichung lautet daher $\varrho_1 = 2\pi$; in den beiden ersten Gleichungen dürfen wir direkt $\varphi' = 2\pi$ nehmen,

weil hier φ' mit den kleinen Größen ψ und $\vartheta - \vartheta_0$ multipliziert erscheint. Somit folgt:

$$\begin{aligned}\pi_1 &= \vartheta' + 2\pi \sin \vartheta_0 \psi, \\ \kappa_1 &= -2\pi(\vartheta - \vartheta_0) + \psi' \sin \vartheta_0, \\ \varrho_1 &= 2\pi.\end{aligned}$$

Indem wir nun die Werte von ψ , ψ' etc. aus (4) eintragen und berücksichtigen, daß $N = Cr = 2\pi C$ ist, erhalten wir schliesslich die folgende Darstellung der Herpolhodie:

$$(5) \quad \begin{cases} \pi_1 = -2\pi a \frac{C-A}{A} \cos 2\pi \frac{C}{A} t, \\ \kappa_1 = -2\pi a \frac{C-A}{A} \sin 2\pi \frac{C}{A} t, \\ \varrho_1 = 2\pi. \end{cases}$$

Wir erkennen hieraus: Die Rotationsaxe beschreibt im Raume einen Kreiskegel um die Richtung unserer dritten Koordinatenaxe ϱ , d. h. um die mittlere Lage der Figurenaxe. Die Zeitdauer, in der sie diesen Kreiskegel einmal durchläuft, ist wieder $\tau = A/C$, also wenig kleiner wie ein Sterntag.

Wir können auch sagen, daß in der gleichen Zeit der Schnittpunkt der Rotationsaxe mit dem Himmelsgewölbe einen Kreis durchläuft. Der scheinbare Radius desselben, gemessen durch denjenigen Winkel, unter dem er von der Erde gesehen wird, beträgt (bei Vertauschung der trigonometrischen Tangente mit dem Bogen):

$$\frac{\sqrt{\pi_1^2 + \kappa_1^2}}{\varrho_1} = a \frac{C-A}{A}.$$

Dieser Radius ist erheblich kleiner wie der scheinbare Radius a desjenigen Kreises, den der Schnittpunkt der Figurenaxe mit dem Himmelsgewölbe beschreibt. Wir fanden nämlich (vgl. pag. 663)

$$(6) \quad \frac{C}{C-A} = 305, \text{ also } \frac{A}{C-A} = 304.$$

Die Schwankung der Rotationsaxe im Raume beträgt also kaum den 300^{ten} Teil derjenigen der Figurenaxe. Da sich nun, wie wir sehen werden, aus den Beobachtungen ergibt, daß die Winkelgröße a hart an der Grenze des Beobachtbaren liegt, so wird sich die Winkelgröße $a \frac{C-A}{A} = a/304$ der Beobachtung völlig entziehen. Man wird also für alle praktischen Fragen annehmen dürfen, daß die Rotationsaxe im Raume völlig still steht.

Natürlich ist die obige Darstellung der Herpolhodiekurve nicht völlig exakt, weil wir erstens höhere Glieder weggelassen und zweitens

die Präcessionsterme vernachlässigt haben. Hätten wir letztere mit berücksichtigt, so hätten wir statt des Kreises am Himmelsgewölbe eine sehr eng verschlungene Cykloide bekommen.

Interessanter ist das Studium der *Polhodie*. Ihre Koordinaten p, q, r sind durch die Gleichungen (7) von pag. 45 gegeben:

$$p = \vartheta' \cos \varphi + \psi' \sin \vartheta \sin \varphi,$$

$$q = -\vartheta' \sin \varphi + \psi' \sin \vartheta \cos \varphi,$$

$$r = \varphi' + \cos \vartheta \psi'.$$

Die letzte Koordinate ist konstant, nämlich bei unserer Wahl der Zeiteinheit gleich 2π . In den beiden ersten Gleichungen setzen wir für ϑ' und ψ' die Werte aus (4) ein, schreiben, unter Vernachlässigung kleiner Größen höherer Ordnung, $\sin \vartheta = \sin \vartheta_0$, $\varphi = 2\pi t$, $N = 2\pi C$ und erhalten:

$$p = -2\pi a \frac{C}{A} \left(\cos 2\pi \frac{C}{A} t \cos 2\pi t + \sin 2\pi \frac{C}{A} t \sin 2\pi t \right),$$

$$q = 2\pi a \frac{C}{A} \left(\cos 2\pi \frac{C}{A} t \sin 2\pi t - \sin 2\pi \frac{C}{A} t \cos 2\pi t \right),$$

$$r = 2\pi$$

oder:

$$(7) \quad \begin{cases} p = -2\pi a \frac{C}{A} \cos 2\pi \frac{C-A}{A} t, \\ q = -2\pi a \frac{C}{A} \sin 2\pi \frac{C-A}{A} t, \\ r = 2\pi. \end{cases}$$

Dies ist die gesuchte *Darstellung der Polhodie*. Sie zeigt uns, daß die Rotationsaxe auch im Erdkörper einen Kreiskegel beschreibt und zwar um die Figurenaxe der Erde. Der Winkel an der Spitze desselben zwischen der Figurenaxe und den Erzeugenden des Kegels ist (bei Vertauschung der trigonometrischen Tangente mit dem Bogen):

$$\frac{\sqrt{p^2 + q^2}}{r} = a \frac{C}{A}.$$

Dieser Winkel ist also $C/(C-A) = 305$ mal größer wie der entsprechende Winkel des Herpolhodiekegels. Die Zeit, in der die Rotationsaxe den Polhodiekegel einmal durchläuft, beträgt dabei $A/(C-A) = 304$ Sterntage oder rund 10 Monate. Diese Zeit heißt die *Eulersche Periode* oder der *Eulersche Cyklus*, weil bereits Euler*) die nötigen theoretischen Vorarbeiten zur Berechnung dieser Periode geliefert hat.

*) *Mechanica sive motus scientia*. Petersburg 1736, dritter Teil, Kap. XVI, § 839 ff. *Theoria motus corporum solidorum seu rigidorum*, Greifswald 1765, Kap. XII, §§ 711, 717—732. Der numerische Wert 304 scheint allerdings bei Euler noch nicht vorzukommen.

Natürlich sind auch die Gleichungen (7) nicht ganz vollständig, insofern wir bei ihrer Ableitung von den Präcessionsgliedern abgesehen haben; wollten wir letztere mit berücksichtigen, so würden zu den obigen Werten der p und q noch gewisse leicht angebbare Glieder von sehr kleinem Betrage und von der Periode eines Sterntages hinzukommen.

Übrigens lassen sich die obigen Werte der p und q auch unmittelbar aus den Eulerschen Gleichungen entnehmen, wenn man bedenkt, daß die in Rede stehende Bewegung eine freie Nutation ist, und dementsprechend bei ihrer Berechnung von den äußeren Kräften (Sonnen- und Mondanziehung) abstrahiert. Die Eulerschen Gleichungen lauten dann (vgl. pag. 140) für $A = B$ und $r = \text{const.} = 2\pi$:

$$A \frac{dp}{dt} = 2\pi(A - C)q, \quad A \frac{dq}{dt} = 2\pi(C - A)p$$

und geben integriert (vgl. pag. 151, Gl. (6')):

$$p + iq = ce^{2\pi i \frac{C-A}{A} t}$$

Man braucht schliesslich nur in einen reellen und imaginären Teil aufzulösen, um im Wesentlichen (nämlich bis auf die abgeänderte Bezeichnung der Integrationskonstanten) die Gleichungen (7) wiederzufinden.

Es ist nützlich, diese Verhältnisse im Sinne Poinso's durch die Figur des Polhodie- und Herpolhodiekegels zu veranschaulichen und mit derjenigen Figur zu vergleichen, welche in gleicher Weise die Verhältnisse bei der (durch Sonnen- und Mondanziehung erzwungenen) Präcession der Erdaxe darstellt. Dies geschehe in den Fig. 100 a und b.

In Fig. 100 a (erzwungene Präcession) findet die Bewegung der Erdaxe um die Normale der Ekliptik (N) in dem mehrfach genannten ungefähren Zeitraum von 26 000 Jahren statt. Der Winkel an der Spitze des Herpolhodiekegels (eigentlich Winkel zwischen der Normalen N und der Rotationsaxe, wofür wir aber ohne irgend einen Fehler auch den Winkel zwischen der Normalen N und der Figurenaxe nehmen können) beträgt $23\frac{1}{2}^\circ$. Die Öffnung des Polhodiekegels wurde pag. 49 berechnet und nach Gl. (2) daselbst gefunden zu $\sin 23\frac{1}{2}^\circ / 365 \cdot 26\,000 = \text{ungefähr } 0,01''$; die Kleinheit des Polhodiekegels wurde a. a. O. durch die Angabe veranschaulicht, daß er auf der Erdoberfläche einen um den Nordpol beschriebenen Kreis von nur 27 cm Radius ausschneidet. Wir haben also einen *ziemlich weiten Herpolhodiekegel und einen äußerst spitzen Polhodiekegel*. In Fig. 100 a konnten wir natürlich nicht annähernd das wirkliche quantitative Verhältnis beider Kegel zum Aus-

druck bringen; vielmehr ist der Polhodiekegel verhältnismäßig 10^6 mal zu breit gezeichnet. Wir haben uns vorzustellen, daß der der Erde feste und an der Erdumdrehung teilnehmende Polhodiekegel sich in einem Tage, von F aus gesehen *entgegen* dem Uhrzeigersinn einmal umdreht und dabei ohne zu gleiten im Innern des Herpolhodiekegels abrollt. Wegen seiner außerordentlichen Kleinheit

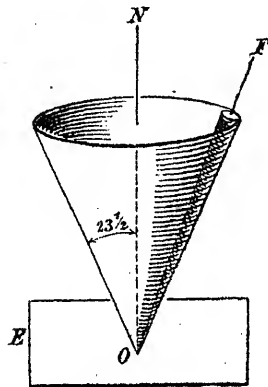


Fig. 100 a.

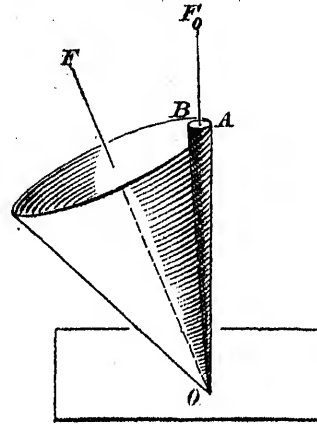


Fig. 100 b.

mißt er den Mantel des Herpolhodiekegels erst in 26 000 Jahren ein. Der Sinn des Abrollens ergibt sich aus dem Umdrehungssinne des Polhodiekegels und erfolgt in der Figur von rechts über vorn nach links, also von N gesehen *im* Uhrzeigersinne.

Wir betrachten nun Fig. 100 b (freie Nutation). Die Bewegung findet hier um die mittlere Lage der Figurenaxe statt (die in der Figur vertikal gezeichnete Gerade OF_0 , im Gegensatz zu der augenblicklichen Lage der Figurenaxe OF). Der Winkel an der Spitze des Polhodiekegels beträgt nach Obigem $a \frac{C}{A}$, der des Herpolhodiekegels $a \frac{C-A}{A}$; das Verhältnis beider wurde gleich 305 gefunden. Jetzt also der Herpolhodiekegel erheblich spitzer wie der Polhodiekegel; auch konnte das zahlenmäßige Verhältnis beider Kegel in der Figur nicht zum richtigen Ausdruck gebracht und mußte der Herpolhodiekegel verhältnismäßig viel zu stumpf gezeichnet werden. Nach unseren Formeln hängt die absolute Größe der Kegelöffnungen von der Größe a ab, über die nur die Beobachtungen Aufschluß geben können. Wir sind also einstweilen über die wirkliche Gestalt von Polhodie- und Herpolhodiekegel im Unklaren und haben daher in Fig. 100 b dem Polhodiekegel etwa diejenige Größe gegeben, wie sie dem Herpolhodiekegel in Fig. 100 a zukommt. In Wirklichkeit wird, da die Beobachtung

einen äußerst kleinen Wert von a ergeben, auch der Polhodiekegel äußerst spitz und der Herpolhodiekegel dementsprechend noch 300 mal spitzer. Fig. 100b kann daher nur eine grobe qualitative Veranschaulichung der Verhältnisse geben. Wir müssen uns nun vorstellen, daß der relativ weite Polhodiekegel, der den engen Herpolhodiekegel umfaßt, mit der Geschwindigkeit der Erdumdrehung rotiert und dabei ohne zu gleiten auf dem Herpolhodiekegel abrollt. Der Drehsinn des Polhodiekegels ist wieder, von F gesehen, dem Uhrzeigersinne *entgegengesetzt*. Daraus folgt, daß das Abrollen, von F_0 aus gesehen, ebenfalls *entgegen* dem Uhrzeigersinne erfolgt. Die Berührungslinie beider Kegel stellt uns die Lage der Rotationsaxe sowohl im Raume wie in der Erde dar. *Sie läuft im Raume in etwas weniger wie einem Sterntage um.* Wenn nämlich die Berührungslinie nach einmaliger Durchmessung des Herpolhodiekegels wieder in ihre ursprüngliche Lage auf dem Herpolhodiekegel (OA der Figur) zurückgekehrt ist, befindet sie sich in Deckung mit derjenigen Erzeugenden OB des Polhodiekegels, die wir erhalten, indem wir den auf dem Polhodiekegel gemessenen Bogen AB gleich dem Umfange des Herpolhodiekegels im Abstände OA von O machen. Der Strahl OA , als Erzeugende des Polhodiekegels betrachtet, ist infolgedessen noch nicht in seine Anfangslage zurückgekehrt; die Zeitdauer des Umlaufs der Rotationsaxe auf dem Herpolhodiekegel wird daher etwas kleiner als die Zeitdauer, in der ein Strahl des Polhodiekegels einmal umläuft, welche ihrerseits gleich einem Sterntage ist. *Auf dem Polhodiekegel andrerseits läuft die Rotationsaxe erheblich langsamer um.* Da sie nämlich während eines Sterntages um wenig mehr als das Stückchen AB auf dem Polhodiekegel im Sinne der Erddrehung vorgerückt ist, dauert es eine erhebliche Anzahl von Sterntagen, bis sie den ganzen Umfang des Polhodiekegels durchmessen hat. Diese Anzahl wurde oben als Eulerscher Cyklus bezeichnet und gleich 304 gefunden. Nach der Figur in Übereinstimmung mit unseren obigen Rechnungen wird das Verhältnis zwischen der Umlaufszeit der Rotationsaxe in der Erde und derjenigen im Raume gleich dem Verhältnis des Umfanges des Polhodiekegels zu demjenigen des Herpolhodiekegels, in gleichem Abstand von der Spitze der Kegel gemessen.

In unseren Rechnungen sowohl wie in unseren Zeichnungen haben wir aus guten Gründen die Behandlung der erzwungenen Präcession von der der freien Nutation abgesondert und die erzwungenen Nutationen überhaupt bei Seite gelassen (die man ebenfalls mit Poinsoischen Vorstellungen begleiten könnte).

In Wirklichkeit findet natürlich eine Überlagerung dieser verschie-

denen Bewegungen und damit eine Überlagerung der Formeln und in gewissem Sinne eine Überlagerung der Figuren statt. Leider verliert die Poinsoische Vorstellung der abrollenden Kegel für eine derartige zusammengesetzte Bewegung ihren Hauptvorzug, den der unmittelbaren Anschaulichkeit. Wollten wir uns nämlich Präcession und Nutation in einer Figur darstellen und durch ein Paar abrollender Kegel verwirklichen, so müßten wir den Herpolhodiekegel mit außerordentlich kleinen und kurzen Wellungen versehen, in welche entsprechende Wellungen des Polhodiekegels eingreifen. Für das anschauliche Verständnis des Vorganges wird hierdurch aber nichts gewonnen.

Schließlich gehen wir im Interesse der folgenden Diskussionen von dem uns nunmehr bekannten Polhodiekegel bei der freien Nutation zu demjenigen Kreise über, den der Polhodiekegel auf der Erdoberfläche ausschneidet. Wir unterscheiden den Durchschnitt der Rotationsaxe mit der Erdoberfläche, den „instantanen Erdpol“, von dem Durchschnitt der Figurenaxe mit der Erdoberfläche, dem „geometrischen Erdpol“. Unser Kreis ist der geometrische Ort des instantanen Pols; sein Mittelpunkt fällt mit dem geometrischen Pole zusammen. Nach der vorangehenden Theorie müssen wir erwarten, daß der instantane Pol den geometrischen Pol in der Periode des Eulerschen Cyklus, also etwa in 10 Monaten, einmal im Sinne der Erdrotation umkreist. Der vom Erdmittelpunkte aus gesehene Radius des Kreises beträgt nach Obigem $a \frac{C}{A}$.

Wir werden im folgenden Paragraphen darüber zu berichten haben, in welcher Weise sich eine derartige Bewegung des instantanen Pols in den Beobachtungen der Polschwankungen bemerklich macht. Überschlagen wir hier nur noch die Chancen der Beobachtungsmöglichkeit, so sehen wir, daß diese jetzt viel günstiger liegen, wie vorher, wo es sich um den Nachweis der räumlichen Bewegung der Rotationsaxe handelte. Denn erstens ist die Periode der Bewegung des instantanen Pols und zweitens ist ihre Größe ca. 300 mal so groß, wie die Periode und Größe derjenigen Bewegung, welche der Schnittpunkt der Rotationsaxe am Himmelsgewölbe ausführt. Obschon also, wie wir bemerkten, die frühere Bewegung unmerklich war, so braucht es darum nicht die jetzige zu sein.

§ 6. Der Nachweis der Polschwankungen durch die Beobachtung; die Chandlersche Periode.

In der Beobachtung werden sich die im vorigen Paragraphen als möglich nachgewiesenen Polschwankungen durch eine Veränderlichkeit

der *Breite* des Beobachtungsortes verraten. Ob man dabei die Breite als geographische (Komplement desjenigen Winkels, welchen die Lotlinie des Beobachtungsortes mit der Rotationsaxe der Erde bildet) oder als geocentrische (Komplement des Winkels, den die Verbindungslinie des Beobachtungsortes und des Erdmittelpunktes mit der Rotationsaxe einschließt) definiert, ist gleichgültig. In beiden Fällen handelt es sich um den Winkel einer in der Erde festen Geraden mit der in der Erde variablen Rotationsaxe. Je nachdem sich die letztere bei ihrer Bewegung dem Beobachtungsorte nähert oder sich von ihm entfernt, wird die Breite des Ortes abnehmen oder wachsen.

In der That sind nun Breitenschwankungen, welche sich nicht durch Beobachtungsfehler erklären ließen, schon früher zu wiederholten Malen vermutet worden, so von Peters (1842) und Nyrén (1871) an der Sternwarte Pulkowa, von Clerk Maxwell an den Greenwicher Beobachtungen aus dem Jahre 1851 bis 1854. Die Amplitude der Schwankung hielt sich in den Zehnteln einer Sekunde, die Angaben über die Periode waren widersprechend. Zur Sicherheit erhoben wurde das Vorhandensein von Breitenschwankungen aber erst durch die besonders genauen Beobachtungen von Küstner an der Berliner Sternwarte aus dem Jahre 1885. Auf die sehr ausführlichen Arbeiten, in denen Chandler*) das gesamte vorliegende Beobachtungsmaterial einer eingehenden Diskussion unterzog, kommen wir unten zurück.

Neues Licht wurde auf die ganze Frage geworfen, als im Jahre 1891 eine astronomische Expedition nach Honolulu zum Zwecke von Breitenmessungen ausgesandt wurde, welche mit gleichzeitigen Beobachtungen in Berlin verglichen wurden. Honolulu liegt ungefähr auf dem entgegengesetzten Meridian (171° westlich) von Berlin. Wenn nun die Breitenschwankungen wirklich ihren Grund in dem Wechsel der Rotationsaxe der Erde haben, so müssen sie sich an beiden Stationen in entgegengesetztem Sinne äußern (vgl. Fig. 101): die Breite in

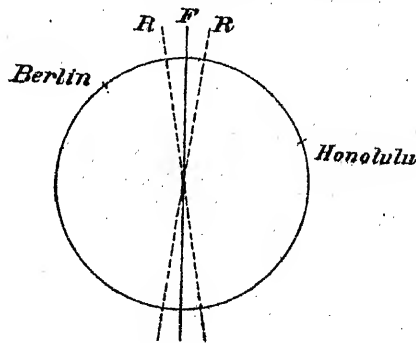
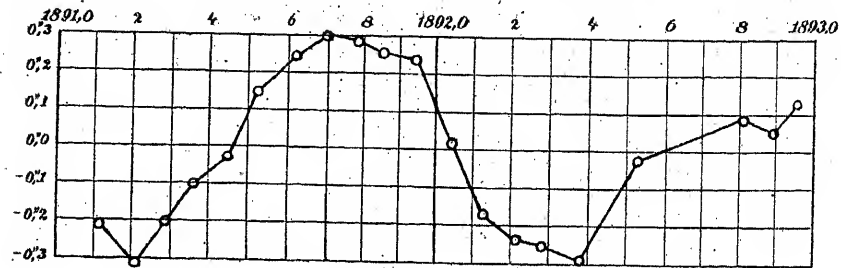


Fig. 101.

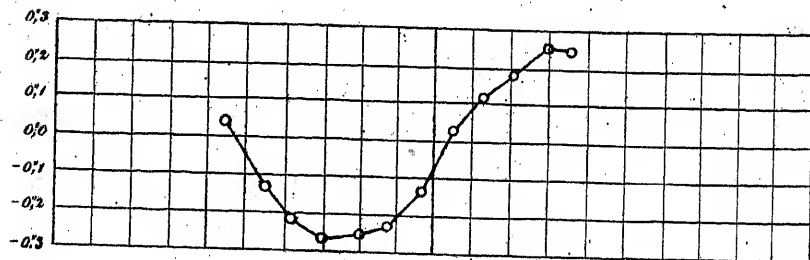
Berlin muß zunehmen, wenn sie in Honolulu abnimmt, ein Maximum der Breite in Berlin muß mit einem Minimum in Honolulu zusammenfallen etc. Wie vollständig sich diese Erwartung bestätigt hat, zeigen die beiden

*) *Astronomical Journal* Vol. XI, XII, XV, XIX, XXI, XXII (1891—1902).

folgenden Diagramme*) (Fig. 102); in ihnen bedeutet die Abscisse die Zeit während der Jahre 1891 und 1892, die Ordinate giebt die Abweichung der geographischen Breite von ihrem mittleren Werte an, in einem Maßstabe, der aus den angeschriebenen Zahlen ersichtlich ist. Die Amplitude der Schwankung ist, wie wir sehen, für beide Stationen



Berlin



Honolulu

Fig. 102.

ungefähr gleich; sie liegt zwischen $0''.2$ und $0''.3$; vor allem aber sehen wir: die Phase ist für beide Stationen genau entgegengesetzt. Durch letztere Thatsache ist aufs augenfälligste dargethan, daß die Breitenschwankungen ihren Grund in Umlagerungen der Rotationsaxe haben, daß also diese Axe relativ gegen den Erdkörper gewisse Bewegungen ausführt.

Offenbar geben zwei auf entgegengesetzten Meridianen gelegene Stationen, wie Berlin und Honolulu, nur eine Komponente der Bewegung wieder, die Komponente nach der durch beide Stationen gelegten Meridianebene. Dagegen werden zur vollständigen Kenntnis der Bewegungen zwei Stationen genügen, deren Meridiane etwa einen rechten Winkel bilden. Wenn mehrere solche Stationen, insbesondere auch

*) Wir entnehmen dieselben den Verhandlungen der 1895 in Berlin abgehaltenen Konferenz der internat. Erdmessung, Berlin 1896, Tafel 4.

auf entgegengesetzten Meridianen gelegene, zur Verfügung stehen, so werden ihre Resultate sich gegenseitig kontrollieren können.

Fig. 103 stellt die Lage der Beobachtungsorte dar, auf welche sich die von der permanenten Kommission für internationale Erdmessung angeregte Festlegung der Polschwankungen stützt. Die hier ver-

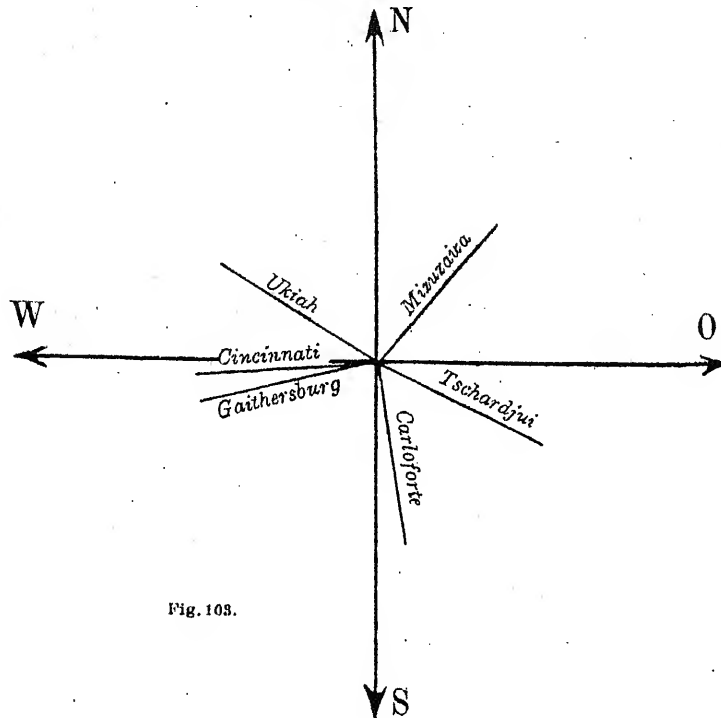


Fig. 103.

zeichneten sechs Stationen liegen auf dem gleichen Breitenkreis von $39,8^\circ$ und sind von der Konferenz der Internationalen Erdmessung zu Lausanne 1896 ausgewählt. Die Anordnung der Stationen auf einem Breitenkreise bietet den Vorteil, daß überall dieselben Sterne beobachtet werden können, daß mithin die Polbewegung abgeleitet werden kann, unabhängig von den angenommenen Deklinationen der Sterne. Das gesamte Beobachtungsmaterial wird in Potsdam verarbeitet und fortlaufend von dem Centralbureau der Internationalen Erdmessung veröffentlicht. Dem Berichte*) von 1916 entnehmen wir die Figur 104, welche die Beobachtungsergebnisse von 1900 bis 1912 zusammenfaßt.**)

*) Resultated.internationalen Breitendienstes, Bd. V v. B. Wannach, Berlin 1916.

**) Bei der Bearbeitung des neuen Materials für diese Auflage bin ich von meinem Freunde R. Emden freundlichst unterstützt worden. A. Sommerfeld.

Diese Figur stellt den Weg des Poles in dem genannten Zeiräume dar. (Die Polbewegung von 1890 bis 1900 ist in der ersten Auflage dieses Buches in gleicher Weise dargestellt und analysiert worden.) Die eingeschriebenen Zahlen bedeuten die Daten (Jahre u. Jahreszehntel), auf welche die Beobachtungen sämtlicher Stationen reduziert wurden. Der mittlere Fehler der einzelnen Koordinate des instantanen Poles wird zu $0,03''$ angegeben. Dieser verhältnismässig kleine mittlere Fehler wird aber nur dadurch erzielt, dass zur Ableitung jeder Koordinate eine große Zahl von Einzelbeobachtungen herangezogen wurde, die selbst einen viel größeren mittleren Fehler haben. Der Ursprung des benutzten Koordinatensystems entspricht der mittleren Lage des instantanen Poles oder wie wir auch sagen können, dem geometrischen Pol.

Bahn des Rotationspoles 1900—1912.

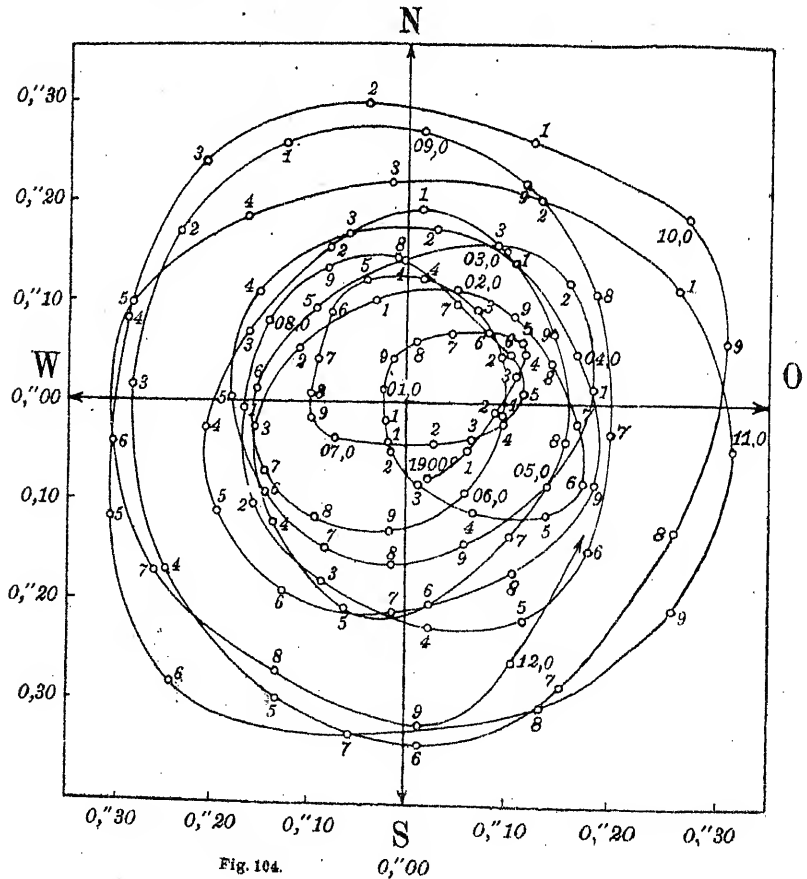


Fig. 104.

Vergleichen wir nun diese Figur mit der vorangehenden Theorie der Polschwankungen.

Da fällt zunächst ins Auge, daß die Polbahn keinem einfachen mathematischen Gesetze mit Genauigkeit genügt, daß sie einen scheinbar zufälligen Charakter hat und vielfach gestört ist. Es sind bei der vorliegenden Frage offenbar nicht mehr die einfachen Verhältnisse der Himmelsmechanik maßgebend, sondern wir befinden uns hier bereits auf dem verschlungenen Gebiete der Geophysik. Nach der abstrakten Theorie des vorigen Paragraphen sollte die Bahnkurve ein *Kreis* sein; davon ist in Wirklichkeit nicht die Rede; in Wirklichkeit bildet sie komplizierte Spiralen, deren Schleifenweite in einem nahezu sechsjährigen Zyklus zu- und abzunehmen scheint. Auch werden wir bald eine Reihe Störungen kennen lernen, welche die Polbewegung beeinflussen.

Dagegen ist zu betonen, daß der *Sinn der Polbewegung* durchweg mit dem von der Theorie geforderten Sinne der Erdumdrehung übereinstimmt. Diese Regelmäßigkeit tritt erst in dem hier dargestellten Zeitraume in volle Erscheinung, in welchem (vgl. S. 189 der cit. Arbeit von B. Wannach) auf die Auswertung der Beobachtungen nach der sog. „Kettenmethode“ verzichtet wurde. (Das Kimura-Glied, dessen Deutung früher viel Schwierigkeiten verursacht hatte, tritt bei dieser Art der Bearbeitung überhaupt nicht auf.)

Was nun die *Amplitude der Polschwankung*, d. h. den Radiusvektor der Polbahn betrifft, so beträgt dieselbe in Gradmaß im Maximum etwa 0,4", im Mittel 0,2". Die in den Formeln des vorigen Paragraphen unbestimmt gebliebene GröÙe a würde hiernach im Mittel gleich $\frac{1}{6}$ " zu setzen sein. Auf der Erdoberfläche ergibt sich hieraus als mittlere Entfernung e des geometrischen und des instantanen Poles etwa:

$$e = a \times \text{Erdradius} = \frac{\pi}{180 \cdot 60 \cdot 60} \cdot \frac{1}{5} \cdot \frac{2}{\pi} 10^7 = \text{circa } 6 \text{ m.}$$

Die oben genannte sechsjährige Veränderlichkeit der Amplitude zeigt sich in der Figur zweimal, in den Jahren 1900 bis 1906 einerseits und in den Jahren 1906 bis 1912 andererseits. Sie wird sich vermutlich herausstellen als eine Schwebungserscheinung, nämlich als Interferenz zweier Schwingungen (vgl. unten) von der Differenz $\frac{1}{6}$ Jahr.

Das Hauptinteresse konzentriert sich indessen auf die Frage nach der *Periode der Polbewegung*. Hier zeigt sich eine zunächst überraschende Abweichung von der Theorie, die um so bemerkenswerter ist, als sie durchaus gesetzmäßig zu sein scheint. Während nämlich die Theorie eine Periode von ungefähr 10 Monaten verlangt, ergibt die Prüfung von Fig. 104 eine Periode von etwa 14 Monaten. Wir verfahren,

VIII. Abschnitt B. Geophysikalische Anwendungen

nämlich roh, aber für unsere Zwecke hinreichend bestimmen die Anzahl der Umläufe während des indem wir beispielsweise die Durchgänge des Meridian und den Parallel kreis abzählen; wir h den Meridian sowie den Parallel. Während hat der Rotationspol somit 10 Umläufe aus- die Dauer eines Umlaufes beträgt daher

$$\frac{144}{10} = 14,4 \text{ Monate} = 432 \text{ Tagen.}$$

Während wir also die Eulersche zehnmonatliche Periode vorzufinden erwarten, werden wir durch die Beobachtungen auf eine wesentlich längere Periode hingewiesen.

Das Verdienst, die hier hervorgetretene längere Periode entdeckt zu haben, gebührt dem amerikanischen Astronomen Chandler. Chandler prüfte in den schon zitierten umfangreichen Arbeiten rein rechnerisch ohne theoretische Voreingenommenheit das gesamte Beobachtungsmaterial der Breitenschwankungen von 1840 bis 1891 und wurde dabei auf eine Periode von 427 Tagen = ca. 14 Monaten geführt, eine Periode, welche seitdem im Gegensatz zur Eulerschen die Chandlersche heißt.

Ohne zunächst auf die theoretische Erklärung dieser Periode einzugehen, wünschen wir uns durch bloße Diskussion der in Fig. 104 niedergelegten Beobachtungen ein Bild davon zu verschaffen, wieweit die Polschwankungen durch die Annahme einer 14-monatlichen Periode dargestellt werden können. Wir werden dabei nicht das äußerst mühsame und gründliche rechnerische Verfahren von Chandler benutzen, sondern ein naheliegendes graphisches Verfahren.

Es sei $w = x + iy$ der Vektor vom Koordinatenursprung nach dem augenblicklichen Orte des instantanen Poles. Würde die Bewegung des Poles vollständig durch eine Periode von der Länge τ_1 erschöpft, so könnten wir einfach schreiben

$$(1) \quad w = ae^{2\pi i \frac{t}{\tau_1}} + a'e^{-2\pi i \frac{t}{\tau_1}};$$

wäre die Bewegung überdies eine reine Kreisbewegung, so würde von den beiden Konstanten a und a' die eine (sagen wir a') verschwinden; gleichzeitig würde dann die andere a durch ihren absoluten Betrag den Radius des Kreises bestimmen, auf dem die Bewegung stattfindet. Wir können aber sogleich, den Fall einer allgemeinen elliptischen Polschwankung in Betracht ziehend, a sowohl wie a' als im allgemeinen nicht verschwindende komplexe Größen voraussetzen.

Die Kompliziertheit der Fig. 104 zeigt unmittelbar, daß diese Darstellung durch eine Periode nicht ausreicht. Wir machen daher den allgemeinen Ansatz

$$(2) \quad w = ae^{\frac{2\pi i}{\tau_1}t} + a'e^{-\frac{2\pi i}{\tau_1}t} + be^{\frac{2\pi i}{\tau_2}t} + b'e^{-\frac{2\pi i}{\tau_2}t} + \dots,$$

indem wir versuchen, die wirklich beobachtete Bewegung durch Überlagerung zweier (oder mehrerer) Schwingungsbewegungen darzustellen. Es ist sehr leicht, einen Bestandteil von bekannter Periode aus dem vorliegenden Gesamtbilde der Polbewegung zu eliminieren. Wir bilden zu dem Zwecke nach Gl. (2)

$$\begin{aligned} w_{t+\tau_1} - w_t &= b(e^{\frac{2\pi i}{\tau_2}t + \frac{2\pi i}{\tau_2}\tau_1} - e^{\frac{2\pi i}{\tau_2}t}) + b'(e^{-\frac{2\pi i}{\tau_2}t + \frac{2\pi i}{\tau_2}\tau_1} - e^{-\frac{2\pi i}{\tau_2}t}) + \dots \\ &= b(e^{\frac{2\pi i}{\tau_2}\tau_1} - 1)e^{\frac{2\pi i}{\tau_2}t} + b'(e^{-\frac{2\pi i}{\tau_2}\tau_1} - 1)e^{-\frac{2\pi i}{\tau_2}t} + \dots \\ &= ce^{\frac{2\pi i}{\tau_2}t} + c'e^{-\frac{2\pi i}{\tau_2}t} + \dots, \end{aligned}$$

wo c und c' ebenso wie vorher b und b' unbekannte komplexe Konstante bedeuten. Wenn also in der Polbewegung außer τ_1 noch eine weitere Periode τ_2 steckt, so muß sich diese in der von der Periode τ_1 befreiten Differenz $w_{t+\tau_1} - w_t$ gerade so ausprägen, wie die Periode τ_1 in w selbst.

Um die oben abgeschätzte Chandlersche Periode von 14,4 Monaten reiner herauszuarbeiten, nehmen wir zunächst $\tau_1 = 1$ Jahr, eliminieren also alle zu erwartenden meteorologischen Einflüsse, die durch eine jährliche Periode dargestellt werden können. Am einfachsten bestimmt man die Differenz $w_{t+\tau_1} - w_t$ durch die folgende *graphische Konstruktion*:*) Man vergleiche den Ort des Poles für den Zeitpunkt 1905 mit demjenigen für den Zeitpunkt 1906. Die Verbindungslinie beider Orte giebt uns nach Größe, Richtung und Sinn den Vektor $w_{t+\tau_1} - w_t$ für $t = 1905$. Es ist also nur nötig, diese Strecke etwa durch Parallellineale aus Fig. 104 in eine neue Figur (105 a) zu übertragen. Wir erhalten so einen vom Koordinatenursprung dieser neuen Figur auslaufenden Vektor, von dem nur der Endpunkt markiert und durch die Zahl 1905 bezeichnet ist. In gleicher Weise verfahren wir mit den beiden Orten 1905,1 und 1906,1 in Fig. 104 und erhalten dadurch in Fig. 105 a einen Punkt, der der Differenz $w_{t+\tau_1} - w_t$ für $t = 1905,1$ entspricht und mit 1 bezeichnet ist. So fortfahrend leiten wir aus der Polbahn in Fig. 104 eine neue Polbahn ab, die von dem jährlichen Gliede der Bewegung befreit ist. Diese abgeleitete Polbahn wird, wie man sieht, regelmäßiger als die ursprüngliche. Um die Figur nicht zu verwirren, ist die abgeleitete Polbahn nur für den Zeitraum von 1905 bis 1911 gezeichnet worden.

Wir benützen zunächst Fig. 105 a, um die Chandlersche Periode

*) Dieses graphische Verfahren dürfte neu und für manche ähnlichen Fälle nützlich sein. Es wurde in der ersten Auflage dieses Buches auf die damals vorliegenden Polbahnen 1890—1900 angewandt und ist ins Analytische übertragen von B. Wannach l. c. Wir halten hier an dem ursprünglichen graphischen Verfahren fest, da dasselbe sich durch Anschaulichkeit empfiehlt.

genauer festzulegen. Wir können die Zeit des Durchganges der Polbahn durch die Nord-Süd- oder Ost-Westrichtung aus der Figur bequem und auf 0,01 Jahr genau entnehmen. Z. B. sind die Durchgangszeiten durch die Richtung Ursprung \rightarrow Ost

1905,44; 1906,64; 1907,83; 1909,10;

Bahn des Rotationspoles nach Abzug der Periode $\tau_1 = 1$ Jahr
1905—1911.

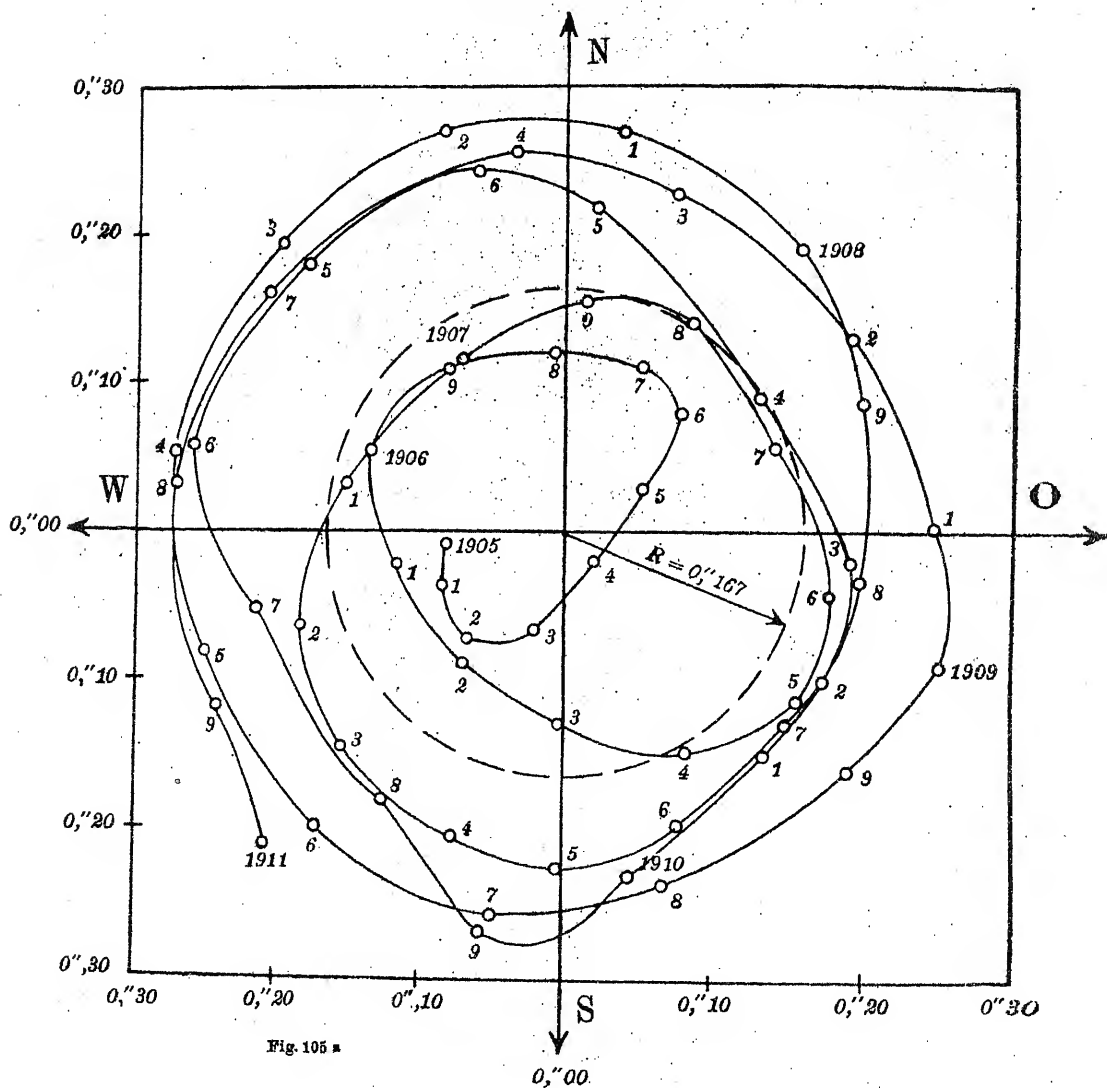


Fig. 105 a

Die Differenzen betragen 1,20; 1,19; 1,27 Jahre.
 Benützt man auf diese Weise das gesamte von 1900 bis 1912 vorliegende
 Beobachtungsmaterial, so erhält man nach Wannach eine Chandlersche
 Periode von 1,178 Jahren = 430 Tagen.

Bahn des Rotationspoles nach Abzug der Periode, $\tau, = 1,178$
 Jahre. 1905—1910,8.

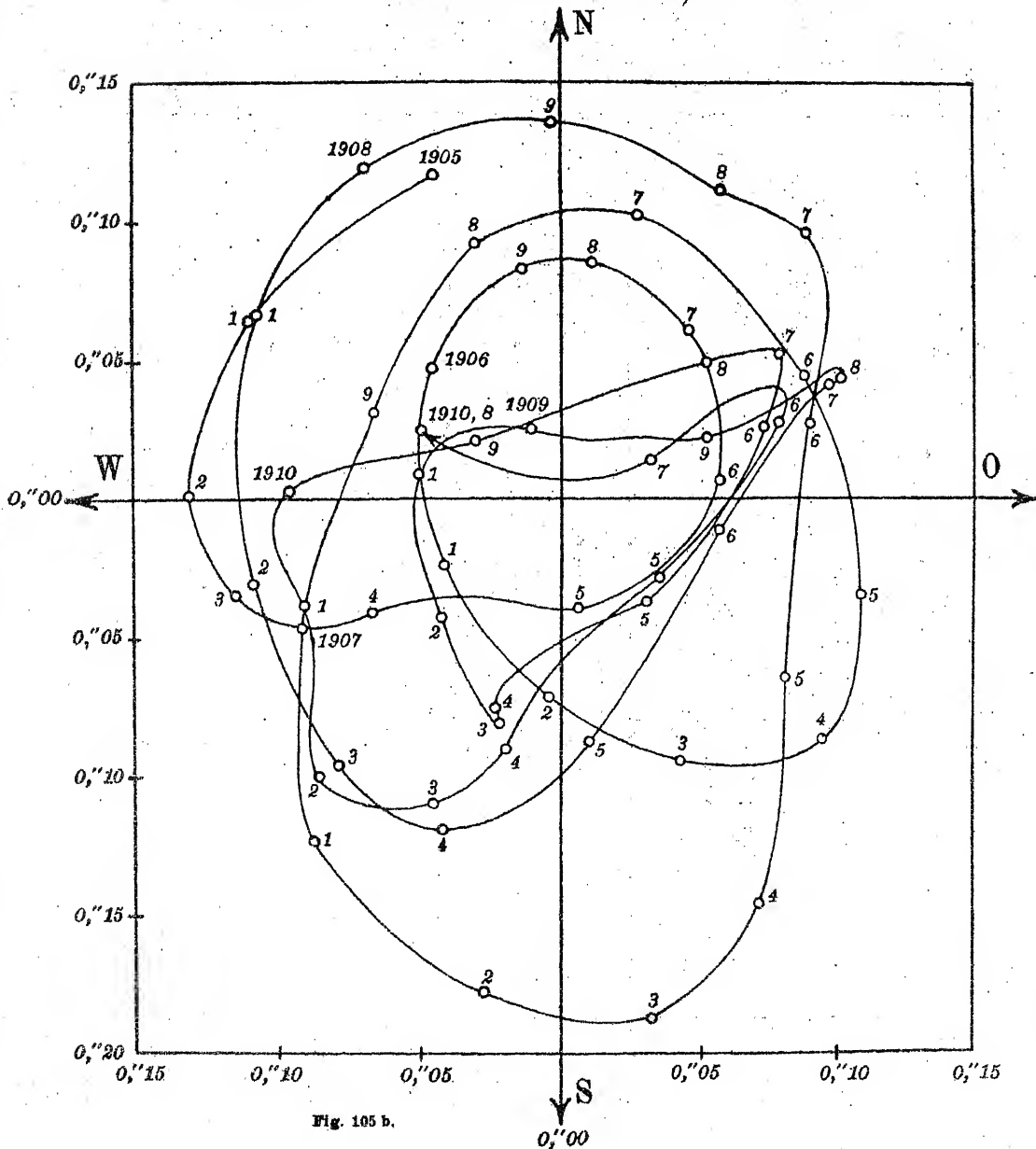


Fig. 105 b.

in bester Übereinstimmung mit unserer obigen Abschätzung von S. 678. In Fig. 105 a ist ferner ein Kreis mit dem Radius $R = 0,167''$ punktiert eingezeichnet. Er stellt nach Wannach l. c. die mittlere GröÙe der freien Nutation in dem Beobachtungszeitraum dar. Wir können ihn den „idealen Chandlerschen Kreis“ nennen.

Bahn des Rotationspoles nach Abzug der Perioden
 $\tau_1 = 1$ Jahr und $\tau_2 = 1,178$ Jahr. 1905—1909,8.

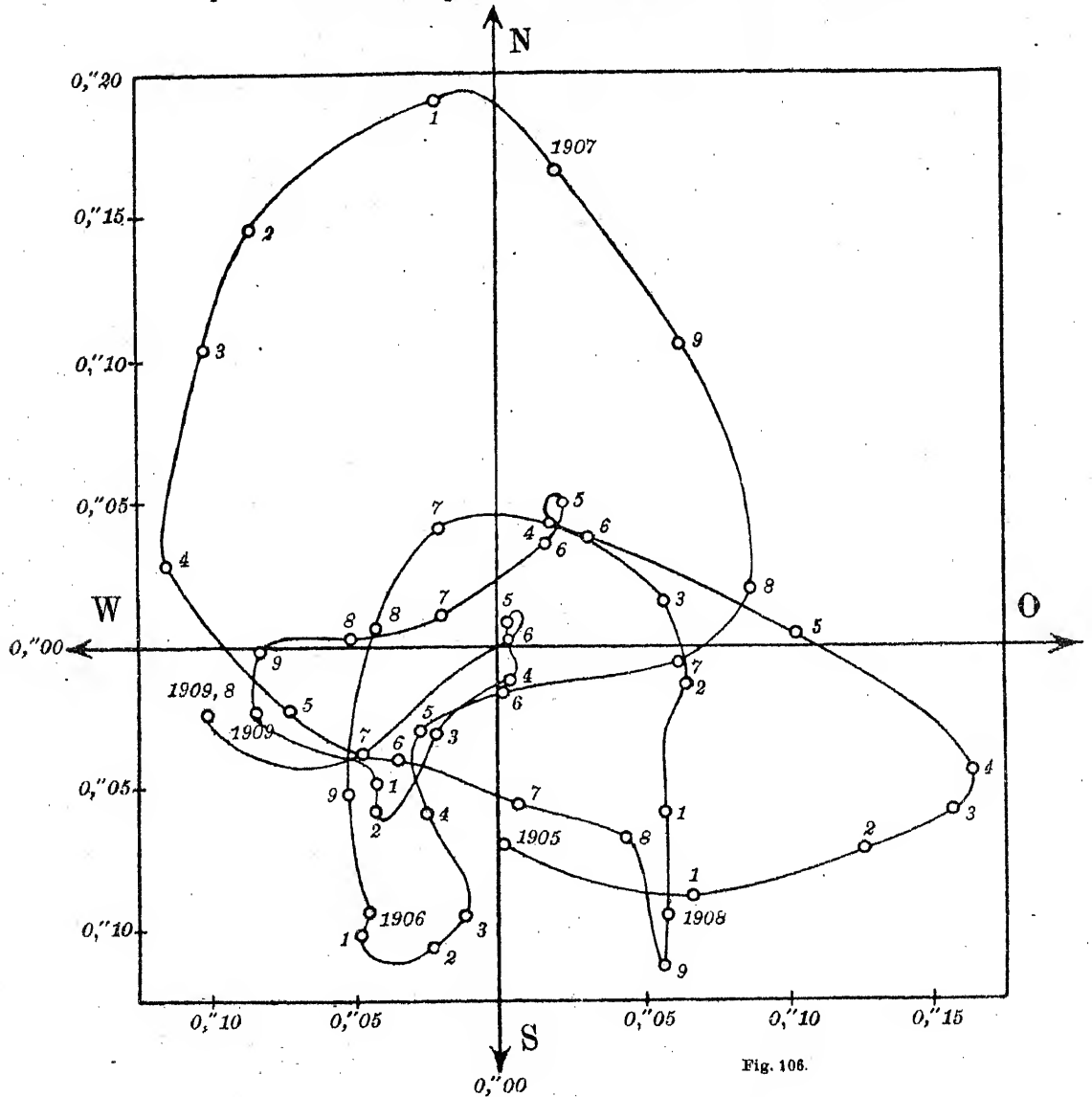


Fig. 106.

Nachdem nunmehr diese Chandlersche Periode mit genügender Genauigkeit ermittelt ist, können wir auf die ursprüngliche Fig. 104 zurückgehen und aus ihr diese freie Chandlersche Schwingung eliminieren. Wir erhalten dadurch ein Bild der erzwungenen Schwingung und daraus einen Anhaltspunkt zur Abschätzung der störenden Kräfte. In erster Linie erwarten wir Störungen von jährlicher Periode, entsprechend den meteorologischen Einflüssen auf der Erde.

Fig. 105 b zeigt uns, wie weit dies zutrifft. Diese Figur ist ebenso konstruiert wie Fig. 105 a, nur daß jedesmal zwei Punkte miteinander verglichen und durch den in Fig. 105 b dargestellten Radiusvektor verbunden sind, die um die Zeitdifferenz von 1,178 Jahren sich unterscheiden. Es sind also beispielsweise in Fig. 104 die Punktpaare 1905,0 und 1906,18 oder 1905,1 und 1906,28 geradlinig verbunden und in Fig. 105 b vom gemeinsamen Ursprung aus übertragen.

In der Tat tritt nun in Fig. 105 b die vermutete jährliche Periode dadurch deutlich in Erscheinung, daß entsprechende Punkte, die um ein volles Jahr auseinanderliegen, mehr oder minder nahe zusammengedrängt sind. Z. B. liegen die vollen Jahresanfänge in einem Winkelraum von 90° in der ungefähren Richtung NW. Die Punkte, die den halben Jahreslängen entsprechen und in der Fig. mit 5 bezeichnet sind, liegen, wie es sein muß, diametral gegenüber, etwa in der Richtung SO vom Ursprunge aus. Besonders dicht häufen sich die Punkte, die zu 0,6 Jahren gehören; ihre Repräsentanten liegen in der Figur nahe der O-Richtung; ähnlich die Punkte 0,7 usw.

Wir sehen also, daß in der von der Chandlerschen Periode befreiten Figur die jährliche Periode deutlich in Erscheinung tritt. Die ganze Figur stellt offenbar den erzwungenen Teil der Polbewegung dar. Wir weisen insbesondere auf den Maßstab hin, der dieser und der vorigen Figur beigegeben ist. Er zeigt, daß die Ausdehnung dieser Figur absolut genommen halb so groß ist als die der vorigen. Das will heißen: die freie Chandlersche Schwingung bedeutet den Hauptteil der Polbewegung; nach ihrer Elimination schrumpft die Polbahn auf die Hälfte zusammen.

Fig. 105 b lehrt überdies, daß die erzwungene Bewegung des Pols durchaus nicht rein periodisch verläuft, daß vielmehr der jährlichen Schwingung Schwingungen anderer Perioden oder unperiodische Bewegungscomponenten überlagert sein müssen. Um über diese Aufschluß zu erhalten, haben wir unser Verfahren nochmals zu wiederholen. Wir eliminieren nämlich aus Fig. 105 b nunmehr die jährliche Periode oder, was genau zum gleichen Resultat führen muß, aus Fig. 105 a die Chandlersche Periode. Da das Verfahren genau dasselbe ist, wie

vorher, können wir sogleich das Resultat angeben. Es ist in Fig. 106 dargestellt. Die neue Figur macht den Eindruck äußerster Unregelmäßigkeit. Es kommen Überschneidungen, Zacken und am Ende des Zeitraums rückläufige, d. h. im Uhrzeigersinne erfolgende Bewegungsphasen vor. Die jährliche Periode ist natürlich verschwunden, wie z. B. aus der gesetzlosen Verteilung der vollen Jahreszahlen über die ganze Figur hin ersehen werden kann. Weitere Perioden lassen sich nicht sicher erkennen. Die absolute GröÙe der Figur ist gegenüber der vorangehenden noch etwas weiter reducirt, zumal wenn man von den ausnahmsweise groÙen Elongationen um die Mitte des Jahres 1905 und um das Jahr 1907 absieht.

Indem wir alles Vorangehende zusammenfassen, können wir sagen: die Polbahn erscheint zusammengesetzt aus: 1. der Chandlerschen Periode von 14,4 Monaten, 2. der Periode von 12 Monaten, 3. einer Summe von Teilbewegungen, die sich vor der Hand nicht weiter auseinanderlegen lassen und die wir als Folge unregelmäßiger Störungen aufzufassen geneigt sind. Von der zehnmonatlichen Eulerschen Periode ist überhaupt nichts zu bemerken. Sie scheint verlängert und auseinandergezogen zu sein in die vierzehnmonatliche Chandlersche Periode. Den Grund für diese Verlängerung werden wir im nächsten Paragraphen zu untersuchen haben.

Was insbesondere das Hauptergebnis dieser Betrachtungen, die 14-monatliche Chandlersche Periode betrifft, so scheint diese auch noch eine gewisse Stütze durch die Erscheinungen der Ebbe und Flut zu finden. Es ist klar, daß eine Umlagerung der Rotationsaxe wegen der veränderten Centrifugalverhältnisse der Erde die Bewegung der Océane beeinflussen muß und daß eine periodische Umlagerung der Rotationsaxe eine Schwankung des mittleren Meeresniveaus von derselben Periode zur Folge haben müßte, vorausgesetzt, daß der Einfluss auf letztere genügend stark ist. Die Herren van de Sande Bakhuizen*) und Christie**) glauben diese Voraussetzung bejahen und in den holländischen bez. amerikanischen Flutbeobachtungen eine 14-monatliche Variabilität von einigen cm. nachweisen zu können.

Zusammenfassend schloßsen wir also aus den mitgeteilten Beobachtungen namentlich zweierlei: erstens daß Polschwankungen zweifellos konstatiert sind, daß also der Erdpol nicht mehr als „der ruhende Pol in der Erscheinungen Flucht“ angesehen werden kann, zweitens, daß die Polschwankungen nicht diejenige einfache Gesetzmäßigkeit

*) Astronom. Nachr. Nr. 3261.

**) Bulletin of the Phil. Soc. of Washington 1895, vol. XII, p. 103.

§ 7. Die Erklärung der Chandlerschen Periode und die Elastizität der Erde. 685

und namentlich nicht diejenige Periode haben, die wir nach den Erörterungen des vorigen Paragraphen erwartet haben würden.

§ 7. Die Erklärung der Chandlerschen vierzehnmönatlichen Periode und die Elastizität der Erde.

Bekanntlich darf die alte Streitfrage, ob das Erdinnere flüssig oder fest sei, heutzutage als in dem Sinne entschieden gelten, daß sich das Erdinnere, im großen und ganzen genommen, wie ein *fester Körper* verhält. Man wird dabei, damit es sich nicht um einen bloßen Streit um Worte handelt, die Benennungen flüssig und fest zu definieren haben und wird sagen: flüssig soll ein Mittel heißen, in dessen Innerem unter gegebenen Umständen relative Verschiebungen der Teile in merklichem Maße vorkommen können, fest ein Mittel, in dem solche Verschiebungen unmöglich sind. Man kann es dahingestellt sein lassen, ob im letzteren Falle die Verschiebbarkeit der Teile durch eine Art elastischen Zusammenhaltes, (durch Festigkeit im gewöhnlichen Sinne), oder durch einen besonders hohen Grad von Viscosität hervorgerufen wird: auch eine Flüssigkeit von hinreichender Viscosität (z. B. Asphalt) verhält sich gegen äußere Einwirkungen von nicht zu langer Dauer merklich wie ein fester Körper und zeigt keine bedeutenden Verschiebungen ihrer Teile gegeneinander. Wir können im Anschluß an eine in der englischen Litteratur gebräuchliche Ausdrucksweise von *effektiver Festigkeit* sprechen, um damit ein Verhalten zu bezeichnen, welches unter gegebenen Umständen dem eines festen Körpers von bestimmtem Elastizitätsgrade analog ist.

Dagegen soll mit der Angabe, das Erdinnere sei fest, nichts über seinen sonstigen physikalischen Zustand ausgesagt werden. Dieser dürfte bei den außerordentlichen Temperaturen und Drucken, die im Innern der Erde herrschen, von allem abweichen, was wir sonst von flüssiger oder fester Konstitution wissen. Schon in Laboratoriumsversuchen lassen sich gewisse kritische Zustände schaffen, bei denen die Aggregatzustände stetig ineinander übergehen; der Zustand des Erdinneren liegt aber weit jenseits jener kritischen Grenzen. Der richtige Standpunkt wird offenbar der sein, den Zustand des Erdinneren nicht nach gewagten Analogien und Extrapolationen aus Laboratoriumsversuchen vorauszusagen, sondern aus dem thatsächlichen Verhalten der Erde, wie es sich z. B. bei den Polschwankungen zeigt, auf den durchschnittlichen oder effektiven Zustand zurückzuschließen.

Auch soll mit der Berechnung eines bestimmten Elastizitätsmoduls nicht behauptet werden, daß die Erde durch und durch die Beschaffenheit eines Körpers von der betr. Elastizität habe. Vielmehr kann man

als die heutzutage wahrscheinlichste und herrschende Ansicht diejenige bezeichnen, wonach die Erde *inhomogen* konstituiert ist, nämlich aus einem dichteren und festeren Kern (Eisenkern) und einer weniger dichten und nachgiebigeren Schale (Gesteinsmantel) besteht, welche beide durch eine nicht sehr ausgedehnte Schicht eines zähflüssigen Magmas von einander getrennt werden (vgl. die unten zu nennende Theorie von E. Wiechert). Auch die Möglichkeit einer solchen Inhomogenität wünschen wir durch das Wort „effektive“ Elastizität oder Festigkeit einzuschließen. Der zu berechnende Elastizitätsmodul bedeutet alsdann den Wert desselben für einen homogenen elastischen Körper, welcher sich hinsichtlich der hier in Frage kommenden elastischen Wirkungen ebenso verhält wie die wahrscheinlich inhomogene Erde.

Wir beabsichtigen nicht, auf die Diskussionen über das Erdinnere näher einzugehen, sondern heben nur einige Punkte aus der historischen Entwicklung hervor*). Im Interesse der Theorie des Vulkanismus haben die Geologen seit altersher für das feuerflüssige Erdinnere plaidiert. Der erste, der sich mit wissenschaftlichen Gründen dagegen ausgesprochen hat, scheint Hopkins**) gewesen zu sein. Hopkins untersuchte die Präcession und Nutation, die eine mit Flüssigkeit gefüllte Kugelschale zeigen würde, und fand, daß eine solche sich erheblich anders als die Erde verhalten würde. Die späteren und tiefer gehenden Untersuchungen Lord Kelvins***) ergaben, daß die Beweisführung von Hopkins mangelhaft war und daß auch seine Resultate in wesentlichen Punkten zu berichtigen sind. Indem Kelvin statt der Kugelschale eine abgeplattete ellipsoidische Schale betrachtet, zeigt er, daß sich bei *völlig starrer Schale* in den schnelleren Nutationen (der halbjährigen und namentlich der halbmonatlichen vgl. pag. 651), nicht aber in der Präcession und in der $18\frac{3}{8}$ -jährigen Nutation eine Differenz zwischen Beobachtung und Rechnung ergeben würde†), daß dagegen bei

*) Wegen näherer Angaben vgl. die Darstellung in Kap. 15 des vorzüglichen populär-wissenschaftlichen Werkes von G. H. Darwin, *The Tides*, London 1898, deutsche Ausgabe von A. Pockels, Leipzig 1902, oder die jüngst erschienene *Kosmische Physik* von Sv. Arrhenius, Leipzig 1903.

**) *Researches in physical geology*, Philosophical Transactions London R. Soc. 1839, 1840, 1842.

***) *Mathematical and Physical Papers*, Bd. 3, art. 45 vgl. insbesondere §§ 21—38, zusammengefaßt in *Popular Lectures*, Bd. 3, pag. 238.

†) Hiermit hängt eine Bemerkung Lord Kelvins zusammen, die wir an Modellen der Göttinger mathematischen Sammlung bestätigt haben: Ein Kreisel, dessen Schwungmasse durch ein mit Flüssigkeit gefülltes *abgeplattetes* Rotationsellipsoid ersetzt ist, verhält sich, in Umdrehung um seine Axe versetzt, auf horizontaler Unterlage *stabil* und führt seine Präcessionsbewegung aus, ähnlich

einer *einigermaßen nachgiebigen Schale* alle jene Erscheinungen so verlaufen könnten, wie es der Wirklichkeit entspricht. Die astronomischen Thatsachen widerlegen also nur die Annahme: flüssiges Erdinnere in starrer Schale, eine Annahme, die ja auch aus physikalischen Gründen unhaltbar ist, da wir kein Material kennen, das als dünne Schale ausgebildet völlig unnachgiebig wäre. Andererseits aber wird die Annahme: flüssiges Erdinnere in nachgiebiger Schale, durch die Erscheinungen der Ebbe und Flut widerlegt. Eine dünne Erdkruste von der elastischen Nachgiebigkeit der uns bekannten Materialien würde nämlich dem deformierenden Einfluß der Gezeitenkräfte fast ebenso willig folgen wie das Wasser der Meere. Dann aber gäbe es unter dem Einfluß jener Kräfte keine relative Bewegung des Wassers gegen das Land, sondern nur ein gemeinsames Auf- und Abwogen der Meere und Kontinente, das sich der unmittelbaren Wahrnehmung entziehen würde. Somit bleibt nur die Annahme einer im Durchschnitt effektiv-festen Erde übrig (fest im Sinne der vorausgeschickten Erklärung). Mit dieser Annahme ist das Vorhandensein peripherischer Hohlräume, die mit einer Art Flüssigkeitsmagma ausgefüllt sind, oder auch das Vorhandensein einer ringsum ausgebildeten flüssigen Schicht durchaus verträglich, falls letztere nur im Verhältnis zu dem effektiv-festen Erdkerne wenig ausgedehnt und hinreichend zähe ist, wodurch nicht nur den Bedürfnissen der geologischen Theorien, sondern nach Schweydar (vgl. nächste Seite) auch den Ergebnissen der Pendelbeobachtungen Rechnung getragen werden kann.

Dafs die Erde zugleich effektiv starr sei, soll damit nicht behauptet werden. Schon Lord Kelvin*) hat versucht, den Grad der elastischen Nachgiebigkeit des Erdkörpers auf Grund der thatsächlichen Höhe der Fluten abzuschätzen. Während, wie wir soeben sagten, bei einer in der Hauptsache flüssigen, also völlig nachgiebigen Erde die Fluthöhe sich auf Null reduzieren müßte, wird bei jedem endlichen Grade von elastischer Nachgiebigkeit die Fluthöhe einen gewissen Bruchteil derjenigen Höhe betragen, die sich auf einer völlig starren Erde ausbilden müßte.

wie ein Kreisel aus festem Stoff; (über den Verlauf der kürzeren Nutationen gehen die Beobachtungen an unserem Modell keinen deutlichen Aufschluß). Dagegen erweist sich ein Kreisel, dessen Schwungmasse aus einem mit Flüssigkeit gefüllten *verlängerten* Ellipsoid besteht, unter denselben Verhältnissen als gänzlich *labil*. Da die Erde ein abgeplattetes Rotationsellipsoid ist, so versteht man, dafs sie in ihren Präcessionsbewegungen von denen eines durchaus festen Körpers auch dann nicht wesentlich abweichen würde, wenn sie mit Flüssigkeit gefüllt wäre, vorausgesetzt, dafs die Erdkruste, so wie wir es ohne merklichen Fehler von unserem Modell voraussetzen dürfen, absolut starr wäre.

*) Thomson und Tait, Natural Philosophy II, art. 843.

Kelvin schätzt von hier aus die Nachgiebigkeit der Erde kleiner als diejenige des Glases und etwa gleich derjenigen des Stahles. Einen sehr viel schärferen Anhalt für eine derartige Schätzung werden wir im Folgenden kennen lernen, wo wir uns zur Erklärung der Chandlerschen Periode wenden.

Es ist das Verdienst von S. Newcomb*), erkannt zu haben, daß die Periode der freien Nutationen mit dem Grade der Nachgiebigkeit des Erdkörpers zusammenhängt. Die Eulersche Periode von 10 Monaten entspricht der Annahme völliger Starrheit; zu jedem endlichen Elastizitätsgrade dagegen berechnet sich eine davon verschiedene und zwangsläufig längere Periode. Umgekehrt läßt sich der Chandlerschen Periode ein bestimmter Elastizitätsgrad zuordnen, bei welcher die Periode der freien Nutationen gerade die beobachtete Dauer von 14 Monaten annehmen würde.

In der Litteratur sind diese Verhältnisse zuerst in einer Arbeit von S. S. Hough**) untersucht; in allgemeiner und vertiefter Form ist das Problem neuerdings von W. Schweydar***) behandelt. Wir werden die fraglichen Resultate hier auf einfacherem Wege gewinnen, indem wir an einen Satz aus Kap. VII, § 8 (pag. 607) anknüpfen. Dort wurde bereits die Dauer der freien Nutation oder, was dasselbe bedeutet, die Periode der kräftefreien Präcession für einen deformirbaren sphäroidischen Kreisel berechnet, unter der Annahme, daß lediglich die elastischen Widerstände den durch die Centrifugalkraft der Umdrehung verursachten Formänderungen entgegenwirken. Diese Annahme trifft bei einem Körper von den Dimensionen der Erde nicht zu, weil hier auch die gegenseitigen Gravitationswirkungen der Theile wesentlich zu berücksichtigen sind.

Wir müssen daher Einiges über diese Gravitationswirkungen und über die Art, wie sie sich mit der Wirkung der elastischen Kräfte zusammensetzen, vorausschicken. Wir ordnen die folgenden Erörterungen in eine Reihe von Einzelproblemen.

Erstes Problem. Eine homogene, incompressible Flüssigkeitsmasse steht unter dem Einfluß der gegenseitigen Gravitation ihrer Theile und würde im Ruhezustande eine Kugel vom Radius R bilden; sie wird in Rotation um eine feste Axe versetzt; die Winkelgeschwindigkeit

*) Monthly Notices Astr. Soc. London (1892), Bd. 52, pag. 336 und Astronomical Journal Bd. 11, 12, 13.

**) On the Rotation of an elastic Spheroid, Philos. Transactions R. Soc. London (1896) Bd. 187, pag. 319.

**) Veröffentlichungen des geodätischen Instituts in Potsdam 1912—1913 und Zentralbureau der intern. Erdmessung 1921.

Die Erklärung der Chandlerschen Periode und die Elastizität der Erde. 689

Eine mögliche Gleichgewichtsform der Flüssigkeit ist dann ein flattes Umdrehungsellipsoid, welches die Rotationsaxe zur Symmetrieaxe hat (Mac Laurinsches Ellipsoid). Die Elliptizität desselben unter der Annahme, daß dieselbe klein ausfällt, durch die Formel

$$\varepsilon_1 = \frac{5}{4} \frac{\omega^2 R}{g},$$

die Gravitationsbeschleunigung an der Oberfläche unserer Flüssigkeit bedeutet.

Den Verhältnissen der Erde entsprechen die folgenden in Metern Sekunden ausgedrückten Zahlenwerte:

$$\omega = \frac{2\pi}{24 \cdot 60 \cdot 60}, \quad R = \frac{2}{\pi} 10^7, \quad g = 9,81, \quad \frac{\omega^2 R}{g} = \frac{1}{289}, \quad \varepsilon_1 = \frac{1}{231}.$$

Bei der Ableitung der Gl. (1) können wir, wenn wir uns nicht die (übrigens sehr bekannten) Formeln für das Potential eines Ellipsoids berufen wollen, mit Vorteil an unsere frühere Vorstellung „Erdringes“ anknüpfen. Ebenso wie früher die feste Erde ersetzt unsere ellipsoidische Flüssigkeit durch eine Kugel (Radius a , Masse M) und einen in der Äquatorebene des Ellipsoids gelegenen Ring (Radius R , Masse m). Wie wir in § 1 dieses Kapitels sahen, ist das Gravitationspotential der Kombination Kugel + Ring in einem Punkte bis zu den Gliedern zweiter Ordnung einschließlich dem Potential irgend einer anderen Massenverteilung von den Hauptträgheitsmomenten. Die Trägheitsmomente unserer Flüssigmasse um die Rotationsaxe (z -Axe) bez. um zwei dazu senkrechte (y - und x -Axe) seien C , A , A . Unter der Elliptizität verstehen wir früher das Verhältnis*)

$$\varepsilon = \frac{C - A}{A}.$$

Die Masse m des Ringes ist nach Gl. (1) von § 1 folgendermaßen zu berechnen:

$$m = \frac{2(C - A)}{R^2} = \frac{2A}{R^2} \varepsilon = \frac{4}{5} M \varepsilon,$$

*) Neben dieser Definition kommt in der Litteratur die folgende vor:

$$\varepsilon = \frac{a - b}{a},$$

wo a die große, b die kleine Axe des Ellipsoids bedeutet. Man überzeugt sich mit Rücksicht auf pag. 600, daß für eine homogene Massenverteilung diese Definition bis auf höhere Potenzen von ε mit der unsrigen übereinstimmt.

wobei wir für A den Näherungswert $A = \frac{2}{5} MR^2$ eingeführt haben, der das Trägheitsmoment einer Kugel vom Radius R bedeutet.

Ist r der Abstand eines beliebigen äußeren Punktes P vom Mittelpunkt der Flüssigkeitsmasse, so wird das Potential von Kugel und Ring in P

$$V = f \left(\frac{M}{r} + \frac{m}{r} \frac{1}{2\pi} \int \frac{d\varphi}{\sqrt{1 + (R/r)^2 - 2(R/r)s}} \right),$$

die Integration erstreckt über den Umfang des Ringes. Dabei bedeutet s ähnlich wie pag. 639 die Abkürzung

$$s = \frac{xx' + yy' + zz'}{rR},$$

wo x, y, z die Koordinaten von P , x', y', z' die eines Ringpunktes sind. Legen wir die xz -Ebene durch den Punkt P und die xy -Ebene durch den Ring, und nennen Θ den Winkel zwischen OP und OX , so wird

$$\begin{aligned} x &= r \cos \Theta, & y &= 0, & z &= r \sin \Theta, \\ x' &= R \cos \varphi, & y' &= R \sin \varphi, & z' &= 0, \end{aligned}$$

und daher

$$s = \cos \Theta \cos \varphi.$$

Die Potenzentwicklung der Quadratwurzel liefert ähnlich wie pag. 639:

$$\frac{1}{\sqrt{1 + (R/r)^2 - 2(R/r)s}} = 1 + \frac{R}{r}s + \left(\frac{R}{r}\right)^2 \left(\frac{3}{2}s^2 - \frac{1}{2}\right) + \dots$$

und die Ausführung der Integration

$$(4) \quad \left\{ \begin{aligned} \frac{1}{2\pi} \int_0^{2\pi} \frac{d\varphi}{\sqrt{1 + (R/r)^2 - (R/r)s}} &= 1 + \left(\frac{R}{r}\right)^2 \left(\frac{3}{4} \cos^2 \Theta - \frac{1}{2}\right) + \dots \\ &= 1 + \frac{3}{4} \left(\frac{R}{r}\right)^2 \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3}\right) + \dots \end{aligned} \right.$$

Daher wird das Potential der Anziehung, wenn wir für m den Wert (3) eintragen:

$$V = fM \left(\frac{1}{r} + \frac{4}{5} \frac{\varepsilon}{r} + \frac{3}{5} \varepsilon \frac{R^2}{r^3} \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right) + \dots \right).$$

Wir suchen den Wert von V für die Oberfläche der Flüssigkeitsmasse, deren Gleichung wir schreiben dürfen:

$$(5) \quad r = R \left(1 + \varepsilon \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right) \right),$$

(vgl. Gl. (2) von pag. 601, wo wir für den dort definierten mittleren Radius m den Näherungswert R nehmen). Wegen der Kleinheit von ε können wir

$$\frac{1}{r} = \frac{1}{R} \left(1 - \varepsilon \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right) \right)$$

schreiben. Diesen Wert tragen wir in das erste Glied des Ausdrucks für V ein; ferner dürfen wir in den folgenden mit ε behafteten und daher als klein zu behandelnden Gliedern des Potentials direkt $r = R$ setzen. Es ergibt sich so:

$$(6) \quad V = \frac{fM}{R} \left(1 + \frac{4}{5} \varepsilon - \varepsilon \left(1 - \frac{3}{5} \right) \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right) + \dots \right).$$

Die Oberfläche der rotierenden Flüssigkeit muß eine Fläche konstanten Druckes sein. Daraus folgt nach den Grundsätzen der Hydrodynamik, daß auch die potentielle Energie der auf die Masseneinheit der Flüssigkeit wirkenden Kräfte längs der Oberfläche konstant sein muß. Diese Kräfte sind die Gravitation einerseits und die Centrifugalkraft andererseits. Die potentielle Energie der letzteren ist, für die Masseneinheit berechnet, in einem beliebigen Punkte des rotierenden Ellipsoides:

$$U = \frac{1}{2} \omega^2 (x^2 + y^2) = \frac{1}{2} \omega^2 r^2 \cos^2 \Theta,$$

also insbesondere in der Oberfläche des Ellipsoides, wo näherungsweise $r = R$ ist, mit einer kleinen formalen Abänderung:

$$(7) \quad U = \frac{1}{3} \omega^2 R^2 + \frac{1}{2} \omega^2 R^2 \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right).$$

Damit die Summe $V + U$ auf der Oberfläche der Flüssigkeit einen konstanten, d. h. von Θ unabhängigen Wert erhält, ist es notwendig, daß die Faktoren von $\left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right)$ in (6) und (7) entgegengesetzt gleich sind. Dies liefert die Gleichung:

$$(8) \quad \frac{2}{5} \frac{fM}{R} \varepsilon = \frac{1}{2} \omega^2 R^2,$$

woraus sich ergibt:

$$\varepsilon = \frac{5}{4} \frac{\omega^2 R^3}{fM}.$$

Führen wir noch die Gravitationsbeschleunigung g an der Oberfläche unserer Flüssigkeitsmasse ein, nämlich $g = fM/R^2$ (näherungsweise), so erhalten wir direkt den oben angegebenen Wert ε_1 aus Gl. (1).

Gl. (1) ist von Clairaut gegeben und bildet eine Grundformel in der Theorie von der Figur der Erde. Sie setzt nach Stokes voraus, daß die Aquipotentialflächen der Gravitationskraft allein und ebenso die der Schwerkraft allein annähernd sphärisch sind.

Bekanntlich bezeichnet man diejenigen Funktionen von Θ , die in Gl. (4) als Koeffizienten der verschiedenen Potenzen von R/r bei der Entwicklung des reziproken Abstandes zweier Punkte auftreten, als *Kugelfunktionen**). Eine solche Funktion und zwar eine „Kugelfunktion

*) Genauer gesagt als *Kugelflächenfunktionen*. Unter einer *räumlichen Kugelfunktion* versteht man jeden Ausdruck, der homogen in den rechtwinkligen Koordi-

zweiter Ordnung“ ist der obige Ausdruck $\cos^2 \Theta - 2/3$. Die vorstehend berechnete Reihe (6) für V stellt, können wir sagen, die Entwicklung des Potentials nach Kugelfunktionen dar. Ferner haben wir in Gl. (7) auch den Ausdruck von U nach Kugelfunktionen geordnet. In der Gleichgewichtsbedingung (8) endlich haben wir die beiden Terme von V und U , welche unsere Kugelfunktion zweiter Ordnung enthalten, mit einander verglichen und gelangten dadurch zur Berechnung der Elliptizität. Wir können diese Gleichgewichtsbedingung schematisch folgendermaßen schreiben, wenn wir mit U_2 und V_2 den betr. Term in der Entwicklung von U und V bezeichnen, wobei wir V_2 für die Elliptizität 1 berechnen und bei der Berechnung von U_2 , mit Rücksicht darauf, daß die Centrifugalkraft eine störende Ursache von kleinem Betrage darstellt, von der Elliptizität überhaupt absehen:

$$(9) \quad \varepsilon V_2 = U_2, \quad V_2 = \frac{2}{5} \frac{fM}{R} \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right).$$

Wegen näherer Ausführung der Theorie, insbesondere bei beträchtlichen Werten der Elliptizität, müssen wir auf die Litteratur*) verweisen.

Zweites Problem. Eine homogene elastisch-feste Kugel vom Radius R und der Dichte ρ wird mit der Winkelgeschwindigkeit ω um einen ihrer Durchmesser gedreht. Sie geht dabei in ein abgeplattetes Umdrehungsellipsoid über, welches die Rotationsaxe zur Symmetrieaxe hat. Das elastische Verhalten des Materials sei dadurch bestimmt, daß wir den Elastizitätsmodul (E) geben und annehmen, daß das Material incompressibel sei, daß also das Poissonsche Verhältnis von Querkontraktion zu Längsdehnung den speziellen Wert $1/2$ habe. Die letztere Annahme vereinfacht die Rechnungen und hat auf das Resultat keinen erheblichen Einfluß.

Die Elliptizität des so entstehenden Ellipsoides wird alsdann

$$(10) \quad \varepsilon_2 = \frac{15}{38} \frac{\rho \omega^2 R^2}{E}.$$

Um auch hier zunächst ein Zahlenbeispiel zu geben, welches sich den Verhältnissen der Erde anschließt, wählen wir in CGS-Einheiten

$$\rho = 5,5, \quad \omega = \frac{2\pi}{24 \cdot 60 \cdot 60}, \quad R = \frac{2}{\pi} 10^9$$

naten x, y, z ist und der Potentialgleichung genügt. Man beachte übrigens, daß im Gegensatz zu der gewöhnlichen Schreibweise der Kugelfunktionen Θ bei uns die geographische Breite nicht die Poldistanz bedeutet.

*) Ausführliche Litteraturangabe bei A. E. H. Love, *Encykl. d. math. Wissensch.* Bd IV. Art. 18, Nr. 4. In der neueren geophysikalischen Litteratur wird übrigens statt des gewöhnlichen Elasticitätsmoduls der Torsionsmodul (Schubelasticitätsmodul) bevorzugt, der im Falle der Incompressibilität gleich $E/3$ wird.

und nehmen E gleich dem Elastizitätsmodul von Stahl, d. h. rund gleich $2,2 \cdot 10^6$ (kg Gewicht/cm²) = $2,2 \cdot 981 \cdot 10^9$ CGS-Einheiten. Es wird dann

$$(11) \quad \frac{\rho \omega^2 R^2}{E} = \frac{1}{184}, \quad \varepsilon_2 = \frac{1}{465}.$$

Bei der Ableitung der Gl. (10) müssen wir auf die Grundlagen der Elastizitätstheorie zurückgehen.

Sind u, v, w die Verrückungen eines Punktes im Innern der Kugel nach den Koordinatenachsen, welche letztere ebenso wie unter 1) gewählt werden, so gilt zunächst wegen der vorausgesetzten Incompressibilität:

$$(12) \quad \frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} = 0.$$

Die elastischen Differentialgleichungen nehmen für ein incompressibles, durch Centrifugalwirkungen beanspruchtes Material die Form an:

$$(13) \quad \begin{cases} \frac{E}{3} \Delta u + \frac{\partial p}{\partial x} + \rho \frac{\partial U_2}{\partial x} = 0, \\ \frac{E}{3} \Delta v + \frac{\partial p}{\partial y} + \rho \frac{\partial U_2}{\partial y} = 0, \\ \frac{E}{3} \Delta w + \frac{\partial p}{\partial z} + \rho \frac{\partial U_2}{\partial z} = 0. \end{cases}$$

Δ bedeutet wie üblich die Abkürzung für den zweiten Differentialparameter, p ist ein von Ort zu Ort wechselnder allseitiger Druck, welcher so zu bestimmen ist, daß der Bedingung (12) Genüge geleistet wird. U_2 bedeutet den oben definierten mit Θ variablen Teil des Potentials der Centrifugalkraft (s. Gl. (7)):

$$(7') \quad U_2 = \frac{1}{2} \omega^2 r^2 \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right) = \frac{\omega^2}{6} (x^2 + y^2 - 2z^2).$$

Wie man sieht ist U_2 (vgl. die Anm. zu pag. 691) eine räumliche Kugelfunktion zweiter Ordnung. Von dem in (7) zu U_2 hinzutretenden Terme $\frac{1}{3} \omega^2 r^2$ sehen wir im Folgenden ab, da dieser nur die GröÙe, nicht die Gestalt der Kugel abändern kann und bei einem incompressibeln Material überhaupt ohne Einfluß ist.

Die Differentialgleichungen (12) und (13) sind noch zu ergänzen durch die Bedingungen dafür, daß die Kugeloberfläche eine kräftefreie Oberfläche ist. Sie besagen, daß die auf jedes Oberflächenelement wirkenden Spannungen nach allen drei Koordinatenrichtungen verschwinden müssen. In den Verrückungen u, v, w geschrieben lautet die Bedingung für die x -Richtung:

$$\begin{aligned} \left(\frac{2}{3} E \frac{\partial u}{\partial x} + p \right) \cos(n, x) + \frac{E}{3} \left(\frac{\partial u}{\partial y} + \frac{\partial v}{\partial x} \right) \cos(n, y) \\ + \frac{E}{3} \left(\frac{\partial u}{\partial z} + \frac{\partial w}{\partial x} \right) \cos(n, z) = 0; \end{aligned}$$

da für die Kugel $\cos(n, x) : \cos(n, y) : \cos(n, z) = x : y : z$, können wir hierfür schreiben:

$$(14) \quad x \frac{\partial u}{\partial x} + y \frac{\partial u}{\partial y} + z \frac{\partial u}{\partial z} + x \frac{\partial v}{\partial x} + y \frac{\partial v}{\partial y} + z \frac{\partial v}{\partial z} = -\frac{3p}{E} x.$$

Die auf die y - und z -Richtung bezüglichen Bedingungen folgen aus (14) durch cyklische Vertauschung von $(x y z)$, $(u v w)$.

Wir behaupten nun, daß den Gleichungen (12) bis (14) bei geeigneter Wahl der Konstanten α , β , γ durch den folgenden Ansatz genügt wird:

$$(15) \quad \begin{cases} u = \alpha \frac{\partial U_2}{\partial x} + \beta r^2 \frac{\partial U_2}{\partial x} + \gamma \frac{\partial}{\partial x} (r^2 U_2), \\ v = \alpha \frac{\partial U_2}{\partial y} + \beta r^2 \frac{\partial U_2}{\partial y} + \gamma \frac{\partial}{\partial y} (r^2 U_2), \\ w = \alpha \frac{\partial U_2}{\partial z} + \beta r^2 \frac{\partial U_2}{\partial z} + \gamma \frac{\partial}{\partial z} (r^2 U_2), \end{cases}$$

welcher somit die vollständige Lösung des gestellten Problems enthält.

Bei dem folgenden Beweise werden wir des öfteren von den nachstehenden Regeln Gebrauch zu machen haben, welche unmittelbar aus der Definition der Kugelfunktionen und ihrer Homogenität folgen:

$$\Delta U_2 = 0, \quad \left(x \frac{\partial}{\partial x} + y \frac{\partial}{\partial y} + z \frac{\partial}{\partial z} \right) U_2 = 2 U_2, \quad \Delta(r^2 U_2) = 14 U_2, \\ \Delta \left(r^2 \frac{\partial U_2}{\partial x} \right) = 10 \frac{\partial U_2}{\partial x} \text{ etc.}$$

Wir tragen den Ansatz (15) zunächst in die Gleichung (12) ein und erhalten:

$$\frac{\partial u}{\partial x} + \frac{\partial v}{\partial y} + \frac{\partial w}{\partial z} = (4\beta + 14\gamma) U_2 = 0;$$

hiernach ist

$$(16) \quad \beta = -\frac{7}{2} \gamma$$

zu wählen. Indem wir auf die erste der Gleichungen (13) übergehen, berechnen wir nach (15) und (16):

$$\Delta u = (10\beta + 14\gamma) \frac{\partial U_2}{\partial x} = -21\gamma \frac{\partial U_2}{\partial x}.$$

Es muß also nach (13) sein:

$$\frac{\partial p}{\partial x} = (7E\gamma - \varrho) \frac{\partial U_2}{\partial x};$$

entsprechend ergibt sich

$$\frac{\partial p}{\partial y} = (7E\gamma - \varrho) \frac{\partial U_2}{\partial y}, \quad \frac{\partial p}{\partial z} = (7E\gamma - \varrho) \frac{\partial U_2}{\partial z}.$$

Wir schließen hieraus, indem wir von der Hinzufügung einer Integrationskonstanten absehen:

$$(17) \quad p = (7E\gamma - \varrho) U_2.$$

Schließlich haben wir die Oberflächenbedingung (14) zu betrachten. Wir bilden zunächst aus (15)

$$\begin{aligned} x \frac{\partial u}{\partial x} + y \frac{\partial u}{\partial y} + z \frac{\partial u}{\partial z} &= \alpha \frac{\partial U_2}{\partial x} + 3\beta r^2 \frac{\partial U_2}{\partial x} + 3\gamma r^2 \frac{\partial U_2}{\partial x} + 6\gamma x U_2, \\ x \frac{\partial u}{\partial x} + y \frac{\partial v}{\partial x} + z \frac{\partial w}{\partial x} &= \alpha \frac{\partial U_2}{\partial x} + \beta r^2 \frac{\partial U_2}{\partial x} + 4\beta x U_2 + 3\gamma r^2 \frac{\partial U_2}{\partial x} + 6\gamma x U_2; \end{aligned}$$

Gl. (14) verlangt also mit Rücksicht auf (17):

$$(2\alpha + 4\beta r^2 + 6\gamma r^2) \frac{\partial U_2}{\partial x} + (4\beta + 12\gamma) x U_2 = -3 \left(7\gamma - \frac{e}{E} \right) x U_2.$$

Wir tragen für β den Wert aus (16) ein und schreiben, indem wir die auf die y - und z -Richtung bezüglichen Gleichungen hinzufügen:

$$(2\alpha - 8\gamma r^2) \frac{\partial U_2}{\partial x} + \left(19\gamma - \frac{3e}{E} \right) x U_2 = 0,$$

$$(2\alpha - 8\gamma r^2) \frac{\partial U_2}{\partial y} + \left(19\gamma - \frac{3e}{E} \right) y U_2 = 0,$$

$$(2\alpha - 8\gamma r^2) \frac{\partial U_2}{\partial z} + \left(19\gamma - \frac{3e}{E} \right) z U_2 = 0.$$

Wird nunmehr der Ausdruck (7) für U_2 eingeführt, so werden die beiden ersten Gleichungen nach Forthebung je eines gemeinsamen Faktors unter sich identisch. Unser Gleichungstriplet reduziert sich daher auf das folgende Gleichungspaar:

$$\begin{aligned} 2(2\alpha - 8\gamma r^2) + \left(19\gamma - \frac{3e}{E} \right) (x^2 + y^2 - 2z^2) &= 0, \\ -4(2\alpha - 8\gamma r^2) + \left(19\gamma - \frac{3e}{E} \right) (x^2 + y^2 - 2z^2) &= 0, \end{aligned}$$

welches in allen Punkten der Kugeloberfläche $r = R$ erfüllt sein soll. Es ist dieses nur möglich, wenn

$$(18) \quad 2\alpha - 8\gamma R^2 = 0, \quad 19\gamma - \frac{3e}{E} = 0.$$

Durch diese Gleichungen zusammen mit Gl. (16) sind die erforderlichen Werte unserer Koeffizienten α , β , γ bestimmt; sie lauten:

$$(19) \quad \gamma = \frac{3}{19} \frac{e}{E}, \quad \beta = -\frac{21}{38} \frac{e}{E}, \quad \alpha = \frac{12}{19} \frac{e}{E} R^2.$$

Gleichzeitig ist durch diese Bestimmung der Beweis für die Richtigkeit des Ansatzes (15) erbracht.

Es ist nun leicht, die Elliptizität des durch die Deformation entstehenden Ellipsoides zu berechnen. Wir bilden zu dem Zwecke den Ausdruck für die radiale Verrückung eines Punktes an der Oberfläche der Kugel, nämlich

$$\delta R = \frac{1}{R} (ux + vy + wz).$$

Nach (15) wird:

$$\delta R = \left(\frac{2\alpha}{R} + 2\beta R + 4\gamma R \right) U_2,$$

also wegen (19):

$$(20) \quad \delta R = \frac{16}{19} \frac{\rho}{E} R U_2.$$

Andrerseits wird diese selbe Verrückung, wenn wir sie aus der Ellipsoidgleichung (5) berechnen:

$$(21) \quad \delta R = r - R = R\varepsilon \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right).$$

Durch Vergleich von (20) und (21) folgt, wenn wir den Oberflächenwert von U_2 aus Gl. (7') entnehmen, in der That der in (10) angegebene Wert $\varepsilon = \varepsilon_2$.

Wir wollen noch das Resultat der Vergleichung von (20) und (21) in der folgenden Form darstellen, die uns demnächst von Nutzen sein wird:

$$(22) \quad \varepsilon W_2 = U_2, \quad W_2 = \frac{19}{15} \frac{E}{\rho} \left(\cos^2 \Theta - \frac{2}{3} \right).$$

W_2 bedeutet eine Kugelflächenfunktion, durch welche das elastische Verhalten unserer Kugel charakterisiert wird. Gl. (22) kann ähnlich wie Gl. (9) als Gleichgewichtsbedingung angesprochen werden, da sie uns angiebt, bei welcher Abplattung die Centrifugalkräfte durch die elastischen Kräfte an der Oberfläche gerade aufgehoben werden.

Die vorstehenden Resultate sind unter allgemeineren Voraussetzungen von Lord Kelvin*) abgeleitet worden. Lord Kelvin betrachtet statt eines incompressibeln einen beliebigen elastischen Körper und statt der besonderen Kugelfunktion U_2 eine Störungsfunktion U_n von der Ordnung n ; auch berücksichtigt er die bei der Erde nachweisbare Zunahme der Dichte nach dem Erdmittelpunkte hin. Durch Voranstellen der einfachsten Annahmen gelang es uns, die Kelvinschen Rechnungen bedeutend zu kürzen.

Drittes Problem. Wir betrachten abermals eine Kugel aus elastisch-festem Material, die in der Umdrehung ω begriffen ist, berücksichtigen aber außer dem elastischen den von der gegenseitigen Gravitation ihrer Teile herrührenden Widerstand gegen Formänderungen. Bei gleichem elastischen Verhalten wie im vorhergehenden Falle muß die Elliptizität jetzt kleiner ausfallen, weil der Widerstand gegen die Abänderung der Kugelgestalt vergrößert ist. Wir behaupten, daß sich nunmehr die Elliptizität aus der Formel berechnet**):

*) Thomson und Tait, Natural Philosophy, Part II, namentlich art. 834. Sir W. Thomson, Mathem. and Phys. Papers, Vol. III, art. 45. Vgl. auch A. E. H. Love, Elasticity, Cambridge 1892, Chap. X.

**) Thomson und Tait, Natural Philosophy, art. 840.

$$(23) \quad \frac{1}{\varepsilon_3} = \frac{1}{\varepsilon_1} + \frac{1}{\varepsilon_2},$$

wo ε_1 und ε_2 durch Gl. (1) und (10) bestimmt sind.

Der Beweis ist in den Gl. (9) und (22) enthalten. Wenn allein die Gravitation oder allein die Elastizität den Centrifugalkräften entgegenwirkt, fanden wir:

$$(24) \quad \varepsilon_1 V_2 = U_2 \quad \text{bez.} \quad \varepsilon_2 W_2 = U_2.$$

Wenn beide Widerstände zusammen das Gleichgewicht gegenüber den Centrifugalkräften herstellen, lautet die Gleichgewichtsbedingung, unter ε_3 die nunmehrige Elliptizität verstanden:

$$\varepsilon_3 V_2 + \varepsilon_3 W_2 = U_2.$$

Dividieren wir diese Gleichung durch $\varepsilon_3 U_2$ und drücken wir die Verhältnisse V_2/U_2 , W_2/U_2 nach (24) durch ε_1 und ε_2 aus, so ergibt sich genau die zu beweisende Gleichung (23).

Für eine Versuchskugel von mäßigen Dimensionen ist ε_1 außerordentlich groß gegen ε_2 . Aus (1) und (10) ergibt sich nämlich

$$\frac{\varepsilon_1}{\varepsilon_2} = \frac{19}{6} \frac{E}{\rho R g}.$$

Die Größe g , welche die auf der Oberfläche unserer Versuchskugel statthabende, durch deren Gravitation bewirkte Fallbeschleunigung bedeutet, ist um so viel kleiner als die Fallbeschleunigung auf der Erde, wie der Radius der Kugel kleiner ist als der Erdradius, (gleiche mittlere Dichte von Kugel und Erde vorausgesetzt). Aus dieser Kleinheit von g sowie aus der Größe von E folgt, daß ε_2 gegen ε_1 , also $1/\varepsilon_1$ gegen $1/\varepsilon_2$ vernachlässigt werden kann. Gl. (23) besagt in diesem Falle $\varepsilon_3 = \varepsilon_2$, d. h. unter Laboratoriumsverhältnissen könnte man bei der fraglichen centrifugalen Deformation von dem Einfluß der Gravitation kurzweg absehen. Mit Vergrößerung der Dimensionen der Kugel nimmt aber $\varepsilon_1/\varepsilon_2$ quadratisch ab; bei einer Kugel von der Größe der Erde und der Elastizität des Stahles ist dementsprechend $1/\varepsilon_1 = 231$ gegen $1/\varepsilon_2 = 465$ nicht mehr zu vernachlässigen. Die Elliptizität einer solchen Kugel wäre daher nach (23) zu berechnen und würde rund $1/700$ betragen, also wesentlich kleiner sein, wie wenn die Elastizität allein der Centrifugalwirkung entgegenarbeiten würde.

Man muß aber nicht glauben, daß die beobachtbare Elliptizität der Erde in dem hier erörterten Sinne durch die gemeinsame Wirkung von Gravitation und Elastizität bestimmt würde, so daß ihre Berechnung unter Zugrundelegung eines geeigneten Elastizitätsgrades E nach der Formel (23) zu erfolgen hätte. Wir müssen uns vielmehr vorstellen, daß die Erde einst, so wie die Sonne jetzt, in

feurig-flüssigem Zustande war. In diesem Zustande konnte nur die Gravitation der Centrifugalwirkung das Gleichgewicht halten. Die Elliptizität mußte also $\varepsilon_1 = 5\omega^2 R/4g$ betragen. Bei allmählicher Abkühlung der Erdmasse trat alsdann Erstarrung ein und zwar nach der Schilderung, die Lord Kelvin von diesem Vorgange entwirft, durch einen verhältnismäßig raschen Prozefs. Die Elliptizität der nunmehr festen Erdform stimmte dabei, darf man annehmen, im Wesentlichen mit der der früheren Flüssigkeitsform überein. In dieser Form ist die Erde, bei gleichbleibender Rotation ω , *spannungsfrei*. Die Erde befindet sich in dieser abgeplatteten Form in ihrem natürlichen Zustande; elastische Kräfte treten nur auf, sofern durch Abänderung der Rotationsverhältnisse oder durch anderweitige Kräfte eine Abänderung dieser ursprünglichen Form angestrebt wird, wobei die elastischen Kräfte in dem Sinne wirken werden, daß sie jene spannungsfreie Form wiederherzustellen suchen.

Es folgt hieraus, daß man aus der heutzutage beobachtbaren Elliptizität über die elastischen Eigenschaften des Erdkörpers unmittelbar nichts entnehmen kann. Die Sache liegt hier anders wie bei der oben erwähnten Versuchskugel, deren natürlicher Zustand bei nicht vorhandener Rotation die Kugelform sein sollte, bei der also elastische Widerstände auftreten, wenn durch die Centrifugalwirkung diese Kugelform abgeändert wird. Infolgedessen wird sich in der Gestalt der rotierenden Versuchskugel der Einfluß der elastischen Kräfte und zwar bei mäßigen Dimensionen, wie wir sahen, in vorherrschender Weise ausprägen; dagegen legt die thatsächliche Gestalt der Erde bei normaler Rotationsgeschwindigkeit ω nur von der Gravitationswirkung Zeugnis ab.

Viertes Problem. Indem wir uns den bei der Erde vorliegenden Verhältnissen um einen weiteren Schritt nähern, gehen wir jetzt von einem in der Umdrehung ω begriffenen abgeplatteten Ellipsoid von der Elliptizität ε_1 aus, welches aus gravitierendem, elastischen Material besteht und sich in dieser Form und Bewegung im spannungsfreien Gleichgewicht befindet. Wir fragen, welche Elliptizität ε es annehmen würde, *wenn die Rotation aufhört*. Diese Elliptizität wird jedenfalls kleiner sein als ε_1 ; dabei wird die Gravitation die Verkleinerung der Elliptizität begünstigen, die Elastizität ihr widerstehen.

Wir behaupten, daß sich die gesuchte Elliptizität ε mittels der früher (Gl. (1) und (9)) berechneten Elliptizitäten ε_1 und ε_2 folgendermaßen ausdrückt:

(25)

$$\varepsilon = \frac{\varepsilon_1^2}{\varepsilon_1 + \varepsilon_2}.$$

Daneben merken wir noch den Unterschied der Elliptizitäten in dem spannungsfreien Zustande bei der Rotation ω und dem Zustande nach Aufhören der Rotation an. Dieser Unterschied heiße ε' ; er beträgt nach (25)

$$(26) \quad \varepsilon' = \varepsilon_1 - \varepsilon = \frac{\varepsilon_1 \varepsilon_2}{\varepsilon_1 + \varepsilon_2}.$$

Den Beweis führen wir auf doppelte Art:

a) In dem natürlichen Zustande des Ellipsoides (Rotation ω , Elliptizität ε_1) herrscht Gleichgewicht zwischen Centrifugalkräften und Gravitation. Nach (9) gilt daher für diesen Zustand:

$$\varepsilon_1 V_2 = U_2.$$

In dem deformierten Zustande (Rotation 0, Elliptizität ε) haben wir dagegen Gleichgewicht zwischen Gravitation und Elastizität. Da die elastischen Kräfte nach dem spannungsfreien Zustande (Elliptizität ε_1) hinstreben, ist die elastische Wirkung jetzt zu messen durch den Unterschied ε' der Elliptizitäten und wird gegeben durch $\varepsilon' W_2$. Das Gleichgewicht zwischen Gravitation und Elastizität erfordert

$$\varepsilon V_2 = \varepsilon' W_2 \quad \text{oder} \quad \varepsilon V_2 = (\varepsilon_1 - \varepsilon) W_2.$$

Wir dividieren diese Gleichung durch U_2 und setzen nach (9) und (22) $V_2/U_2 = 1/\varepsilon_1$, $W_2/U_2 = 1/\varepsilon_2$. Dann ergibt sich

$$(27) \quad \varepsilon \left(\frac{1}{\varepsilon_1} + \frac{1}{\varepsilon_2} \right) = \frac{\varepsilon_1}{\varepsilon_2},$$

was mit Gl. (25) übereinstimmt.

Indem wir direkt an die oben gefundene Lösung unseres dritten Problems anknüpfen, können wir auch folgendermaßen schließen:

b) In dem spannungsfreien Zustande ε_1 des rotierenden Ellipsoids denken wir uns die Centrifugalkräfte gegen die Gravitationswirkungen gestrichen. Um zu dem rotationslosen Zustand ε überzugehen, haben wir die Centrifugalkräfte im umgekehrten Sinne (also centripetal), sowie den Unterschied der Gravitationskräfte gegen jenen früheren Zustand im umgekehrten Sinne (oder centrifugal) an unserem Ellipsoide anzubringen. In dem gleichen (centrifugalen) Sinne wirken die elastischen Kräfte, die ja den Zustand ε_1 herzustellen streben. Mithin wirken bei dem Übergange von dem Zustande ε_1 zum Zustande ε , d. h. bei der Elliptizitätsänderung ε' , die elastischen Kräfte und die Unterschiede der Gravitationskräfte zusammengenommen den dem Sinne nach umgekehrten Centrifugalkräften entgegen. Die so entstehende Änderung ε' der Elliptizität kann daher unmittelbar nach Gl. (23) berechnet werden; wir erhalten:

$$(28) \quad \frac{1}{\varepsilon} = \frac{1}{\varepsilon_1} + \frac{1}{\varepsilon_2},$$

was mit (26) übereinstimmt. —

Nach Erledigung dieser vier vorbereitenden Probleme gehen wir nun auf den eigentlichen Gegenstand dieses §, die *Erklärung der Chandlerschen Periode*, ein. Dabei erinnern wir uns der Resultate aus Kap. VII, § 8, betreffend die Nutationsperiode*) eines Kreisels von deformierbarem Material und nahezu kugelförmiger Gestalt. Wir sahen pag. 607, daß diese sich aus der „ursprünglichen“ Elliptizität ε , die der Kiesel im Ruhezustande bei der Rotation Null haben würde, und nicht aus derjenigen Elliptizität berechnet, die das in Rotation begriffene Sphäroid aufweist und die wir $E = \varepsilon + \varepsilon'$ nannten. Die Formel lautete (vgl. Gl. (12) von pag. 607):

$$(29) \quad \frac{\text{Nutationsperiode}}{\text{Umdrehungsdauer}} = \frac{1}{\varepsilon}.$$

Im Falle der Erde ist die Umdrehungsdauer gleich einem Tage, ε bedeutet diejenige Elliptizität, die die Erde bei der Rotation Null annehmen würde, ist also nach Gl. (25) zu berechnen. Die Elliptizität E des rotierenden Kreisels ist im Falle der Erde mit ε_1 zu identifizieren; die Differenz beider Elliptizitäten wurde im Vorstehenden sowohl wie früher mit ε' bezeichnet. Dabei besteht der Unterschied, daß wir uns früher diese zusätzliche Elliptizität ε' allein durch die elastischen Eigenschaften des Kreisels bedingt dachten, während sie bei der Erde im Sinne der Gleichung (28) aus den elastischen und Gravitationswirkungen zusammen hervorgeht. Die Anwendbarkeit unserer früheren Überlegungen wird dadurch nicht beeinträchtigt; denn es wurde bei jenen lediglich das Vorhandensein einer Deformation überhaupt, nicht die Umstände, unter denen dieselbe zustande kam, in Rechnung gesetzt. Ebensowenig macht es für die mechanische Betrachtung etwas aus, daß wir früher den Kiesel im rotationslosen Zustande ε als spannungsfrei, im Zustande $\varepsilon + \varepsilon'$ dagegen als elastisch beansprucht ansahen, während umgekehrt die Erde im Zustande $\varepsilon_1 = \varepsilon + \varepsilon'$ spannungsfrei ist und in dem daraus abgeleiteten, gedachten, rotationslosen Zustand ε von elastischen Spannungen ergriffen ist, in solchem Maße, daß sie vielleicht unter dem Einfluß dieser Spannungen zerbersten würde. Denn es kann uns für die Bestimmung der Bewegung eines Körpers gleichgültig sein, ob an dem Körper ein Kraftsystem hinzugefügt oder fortgenommen wird, vorausgesetzt, daß sich dasselbe am Körper das Gleichgewicht hält.

*) Wegen der Benennung (freie Nutation = kräftefreie Präcession) vgl. den Anfang von § 8, p. 599 unten.

Nach Gleichung (29) und (25) wird nun die Periode der freien Nutation der Erde, in Tagen ausgedrückt, gleich

$$(30) \quad \frac{\varepsilon_1 + \varepsilon_2}{\varepsilon_1^2} = \frac{1}{\varepsilon_1} \left(1 + \frac{\varepsilon_2}{\varepsilon_1} \right).$$

Wäre das Material der Erde absolut starr (ihr Elastizitätsmodul unendlich groß, also $\varepsilon_2 = 0$), so wäre die Nutationsperiode aus der Elliptizität der *rotierenden* Erde zu berechnen und gleich $1/\varepsilon_1$. Ist aber die Erde elastisch nachgiebig (Elastizitätsmodul endlich, $\varepsilon_2 > 0$), so kommt es auf die Elliptizität der *rotationslos gedachten* Erde an und es tritt zu $1/\varepsilon_1$ ein Zusatzglied hinzu. *Die elastische Nachgiebigkeit der Erde verlängert also die Periode der freien Nutation*, und zwar in dem Verhältnis $1 + \varepsilon_2/\varepsilon_1 : 1$. Legen wir beispielsweise der Erde den Elastizitätsmodul des Stahles bei, so ergibt sich für dieses Vergrößerungsverhältnis:

$$1 + \frac{231}{465} = 1,5.$$

Setzen wir die Nutationsperiode der absolut starren Erde (Eulersche Periode) gleich 10 Monaten, so folgt als Nutationsperiode einer Erde von der Elastizität des Stahles die Zeitdauer von 15 Monaten. Da andererseits die Beobachtung eine Nutationsperiode von 14 Monaten (Chandlersche Periode), also gegenüber der Eulerschen ein Vergrößerungsverhältnis von 1,4 ergeben hat, so schließen wir, daß für das Material der Erde

$$1 + \frac{\varepsilon_2}{\varepsilon_1} = 1,4$$

gelte. Hieraus können wir den effektiven Elastizitätsgrad der Erde entnehmen. Es ergibt sich

$$\varepsilon_2 = 0,4 \varepsilon_1 = \frac{0,4}{231} = \frac{1}{578}.$$

Nach Gl. (10) ist die Größe ε_2 dem Elastizitätsmodul des betr. Materials umgekehrt proportional und nach Gl. (11) gilt für Stahl $\varepsilon_2 = 1/465$. Mithin berechnet sich der Elastizitätsmodul der Erde gleich dem 578/465-fachen, d. h. gleich dem 1,24-fachen des Elastizitätsmoduls von Stahl. *Wir brauchen also der Erde nur einen sehr geringen Grad von elastischer Nachgiebigkeit zuzuschreiben, um die Verlängerung der Eulerschen in die Chandlersche Periode auf diesem Wege zu erklären: Die Erde muß ihrem durchschnittlichen elastischen Verhalten nach noch etwas weniger nachgiebig sein als Stahl, oder einen noch etwas höheren Elastizitätsmodul besitzen wie dieser.*

Bei dieser Schlussweise bedarf noch ein Punkt der Erläuterung. Der angegebene Wert (30) für die Nutationsdauer der Erdaxe ergibt unter der Annahme der Starrheit ($\varepsilon_2 = 0$) die Periode $1/\varepsilon_1 = 231$ Tage.

Diese Periode ist von der Eulerschen verschieden und beträgt noch nicht 8 Monate. Der Grund dieser Verschiedenheit liegt natürlich darin, daß die wirkliche Elliptizität der Erde von derjenigen verschieden ist, die wir unter der Annahme homogener Massenverteilung auf hydrodynamischem Wege berechnet haben. Im Vorstehenden haben wir uns offenbar eine gewisse Inkonsequenz zu Schulden kommen lassen, indem wir das Vergrößerungsverhältnis $1 + \varepsilon_2/\varepsilon_1$ aus der *theoretischen Formel* (30) bestimmten, dagegen die Nutationsperiode bei starrem Verhalten der Erde gleich der Eulerschen Periode setzten, welche mittelbar aus den astronomischen *Beobachtungen* über die Präcession der Erde entnommen wird. Diese Inkonsequenz läßt sich nachträglich folgendermaßen rechtfertigen.

Der theoretische Wert $\varepsilon_1 = 1/231$ nimmt auf die Ungleichförmigkeit der Massenverteilung im Innern der Erde keine Rücksicht und stellt nur eine *obere Grenze* für die Elliptizität der Erde dar, deren mittlere Dichte erfahrungsgemäß viel größer ist als ihre Oberflächendichte. Thatsächlich ist denn auch die wirkliche Elliptizität der Erde ($1/304$ nach den astronomischen Beobachtungen, vgl. pag. 663) oder die wirkliche Abplattung ($1/298$ nach den geodätischen Messungen) kleiner als der für homogene Massenverteilung berechnete Wert $1/231$. Auch ist es klar, daß bei inhomogener Massenverteilung der Begriff der Elliptizität selbst insofern unbestimmt wird, als die beiden pag. 689 genannten Definitionen alsdann zu verschiedenen Zahlenwerten führen müssen. Die eine im Text gegebene Definition könnten wir als *Massen-Elliptizität*, die andere in der Anmerkung gegebene zum Unterschiede davon als *Abplattung* oder als *Oberflächen-Elliptizität* bezeichnen. Zahlreiche Untersuchungen von Radau, Callandreau, Poincaré und älteren Forschern beschäftigen sich mit der Frage, wie das (als stetig vorausgesetzte) Gesetz der Dichtigkeitszunahme nach dem Erdinnern beschaffen sein muß, damit es mit der erfahrungsmäßigen Massen- und Oberflächenelliptizität, sowie mit der erfahrungsmäßigen mittleren Erddichte verträglich wird. Wir verweisen dieserhalb auf die zusammenfassende Darstellung von Tisserand*), dessen Bericht hinzuzufügen ist, daß E. Wiechert**) die einschlägigen astronomischen und geodätischen Daten zu einer bemerkenswerten Theorie des Erdinnern zusammengearbeitet hat, gegen welche allerdings

*) Tisserand, *Mécanique céleste*, t. 2, chap. XIV, insbesondere art. 110—112.

**) E. Wiechert, *Die Massenverteilung im Innern der Erde*, Göttinger Nachrichten 1897, pag. 221. Vgl. auch G. H. Darwin, *Monthly Notices of the R. Astr. Soc. London*. Vol. 60 (1899) Nr. 2. Die Ergebnisse von Wiechert und Darwin werden verglichen von F. R. Helmert, *Sitzungsberichte der Akademie d. Wiss. Berlin* 1901, p. 328.

in neuerer Zeit namentlich von Schweydar Bedenken erhoben worden sind. In dieser Theorie wird die Erddichte als sprungweise veränderlich angesetzt, die Erde nämlich als aus einem dichteren Metallkern und einem weniger dichten Gesteinsmantel bestehend angenommen, welche von einander durch eine zähflüssige Zwischenschicht getrennt werden. Die Größen- und Massenverhältnisse von Kern und Mantel lassen sich dabei so bestimmen, daß sowohl die Massen- wie die Oberflächenelliptizität richtig herauskommen und daß die Oberfläche des Mantels genau und die Oberfläche des Kernes nahezu dem spannungsfreien hydrodynamischen Gleichgewicht entspricht. Wir erwähnen diese Arbeiten hier, um begreiflich zu machen, daß durch geeignete Annahmen über die Massenverteilung der theoretische Grenzwert $1/231$ thatsächlich in den beobachteten Wert der Massenelliptizität $1/304$ sowie in den beobachteten Wert der Abplattung übergeführt werden kann, daß sich also insbesondere die Massenelliptizität wegen der Inhomogenität der Erde im Verhältnis $231/304$ verkleinert. In dem umgekehrten Verhältnis muß sich dann die der starren Konstitution entsprechende Nutationsperiode, die ja der Massenelliptizität umgekehrt proportional war, vergrößern und es liegt nahe anzunehmen, daß sich in eben diesem Verhältnis auch die der wirklichen elastischen Konstitution entsprechende Nutationsperiode gegenüber demjenigen Wert, den sie bei homogener Massenverteilung theoretisch haben würde, vergrößert. Diese Annahme lag unserer obigen Erklärung der Chandlerschen Periode stillschweigend zu Grunde, bei der wir nicht von der für homogene Massenverteilung gültigen Nutationsperiode $1/\varepsilon_1 = 231$, sondern von der wegen der Inhomogenität größeren Eulerschen Periode von 304 Tagen ausgingen, die wir alsdann wegen der Elastizität der Erde mit dem aus den theoretischen Werten von ε_1 und ε_2 berechneten Vergrößerungsverhältnis $1 + \varepsilon_2/\varepsilon_1$ multiplizierten. Auch in der oben zitierten Arbeit von Hough wird mangels anderweitiger sicherer Unterlagen die gleiche Annahme gemacht.

Dabei soll nicht geleugnet werden, daß unsere Resultate sich ursprünglich auf ein homogenes Ellipsoid bezogen und daß ihre Übertragung auf die inhomogene Erde notwendig mit einiger Unsicherheit verbunden ist.

Diese Unsicherheit betrifft aber nur die quantitativen Angaben, nicht die qualitativen. Wie Schweydar gezeigt hat, findet man bei Berücksichtigung variabler Dichtigkeitsverteilung im Erdinnern für den durchschnittlichen Elastizitätsmodul der Erde einen etwas anderen Zahlenwert als den oben angegebenen. Dagegen bleibt das allgemeine Resultat, daß die Periode der freien Nutation durch

die Elastizität der Erde verlängert wird und daß für einen gewissen Grad der Nachgiebigkeit die Eulersche in die Chandlersche Periode übergeht, bei allgemeineren Annahmen über die Massenverteilung und die Struktur des Erdinneren bestehen.

Zum vollen Verständnis der Polschwankungen (oder genauer gesagt, des 14-monatlichen Bestandteils derselben) wird es beitragen, wenn wir schließlich noch die im vorigen Kapitel, § 8, gegebene allgemeine Schilderung der Bewegung eines deformierbaren Kreisels auf die Verhältnisse der Erde übertragen.

Bei normaler Lage der Rotationsaxe, wo dieselbe mit der polaren Hauptträgheitsaxe zusammenfällt, rotiert die Erde gleichförmig um diese Axe mit der Abplattung $1/298$. Der Unterschied des äquatorialen und des polaren Erdradius beträgt dabei $R/298$, wo R den mittleren Erdradius bedeutet, oder rund 21 km. Jetzt werde die Rotationsaxe durch irgend welche Umstände abgelenkt. Die Elliptizität der Erde bleibt dabei dieselbe (vgl. pag. 603), nicht aber die Lage der Hauptträgheitsaxen (vgl. Fig. 90 auf pag. 602). Die Erdmasse weicht nämlich bei festgehaltener Form des Erdellipsoides nach der Seite der abgelenkten Rotationsaxe hin aus. Dabei stellt sie sich aber nicht symmetrisch um die Rotationsaxe selbst ein, sondern um eine Axe, die augenblickliche Hauptträgheitsaxe, die zwischen der ursprünglichen Hauptträgheitsaxe und der augenblicklichen Rotationsaxe liegt. Und zwar teilt diese Axe den Winkel (δ in Fig. 90) zwischen der ursprünglichen Hauptträgheitsaxe und der augenblicklichen Rotationsaxe nach Gl. (6) von pag. 603 im Verhältnis $\varepsilon' / (\varepsilon + \varepsilon')$. Da $\varepsilon' = \varepsilon_1 - \varepsilon$ war, kann das genannte Verhältnis auch geschrieben werden: $1 - \varepsilon / \varepsilon_1$. Nun bestimmte $1/\varepsilon$ die Dauer der Chandlerschen, $1/\varepsilon_1$ die der Eulerschen Periode. Mithin wird

$$\frac{\varepsilon}{\varepsilon_1} = \frac{10}{14} \quad \text{und} \quad 1 - \frac{\varepsilon}{\varepsilon_1} = \frac{2}{7}.$$

Ist e die Ablenkung des augenblicklichen Rotationspoles auf der Erdoberfläche, so ist die Ablenkung des augenblicklichen Trägheitspoles $2e/7$. Aus den Beobachtungen entnehmen wir pag. 677, daß e im Mittel 4 m beträgt; die Ablenkung des Hauptträgheitspoles wird daher nur 1,1 m. Würde der augenblickliche Rotationspol einfach einen Kreis vom Radius 4 m in 14 Monaten um den ursprünglichen Hauptträgheitspol, den geometrischen Pol, beschreiben, so müßte der augenblickliche Trägheitspol in derselben Zeit und im gleichen Umlaufsinne einen Kreis vom Radius 1,1 m um denselben Mittelpunkt durchlaufen.

Die Verrückung, die ein Punkt der Erdoberfläche hierbei erfährt, und die zum Teil in einer Hebung zum Teil in einer Senkung bestehen

wird, ist äußerst gering. Wir können sie aus Gl. (3) und (5) von pag. 601 und 602 unmittelbar entnehmen. In Gl. (3) bedeutet r denjenigen Abstand, den ein Punkt auf der Oberfläche des Sphäroides vom Mittelpunkt desselben bei der normalen Umdrehung ω um die ursprüngliche Hauptträgheitsaxe hat; Gl. (5) giebt denselben Abstand bei abgelenkter Rotationsaxe. Die Differenz beider stellt die Verrückung des Punktes infolge der Deformation des Sphäroides dar; sie beträgt, wenn wir den früher mit m bezeichneten Radius durch den mittleren Erdradius ersetzen und die Winkelablenkung δ als kleine GröÙe behandeln:

$$(3) - (5) = R\epsilon'(\cos^2\Theta - \cos^2(\Theta + \delta)) = R\epsilon'\delta \sin 2\Theta.$$

In Fig. 90, pag. 602 wird diese GröÙe durch die Dicke desjenigen Streifens dargestellt, welchen die Umrissellipse in der deformierten, um δ verdrehten Lage von der ursprünglichen Umrissellipse abschneidet. Die gröÙste Verrückung findet nach Fig. 90 und der vorangehenden Formel für $\Theta = 45^\circ$ statt, wo $\sin 2\Theta = 1$ wird. Für diese Breite können wir, indem wir noch $R\delta$, die auf der Erdoberfläche gemessene Ablenkung des Rotationspols, mit e bezeichnen, die Verrückung darstellen durch

$$\epsilon'e = (\epsilon_1 - \epsilon)e = \epsilon_1\left(1 - \frac{\epsilon}{\epsilon_1}\right)e = \frac{1}{304}\left(1 - \frac{10}{14}\right)e < e \cdot 10^{-3}.$$

Da e nur 4 m betrug, so wird die gröÙste Verrückung eines Punktes an der Erdoberfläche kleiner als 4 mm.

Mit der Kleinheit dieser Verrückung hängt auch die Geringfügigkeit der Lotschwankung zusammen, die durch die Deformation der Erde hervorgerufen wird. Wir bestimmen einerseits nach Gl. (3), andererseits nach Gl. (5) von pag. 601 und 602 den Winkel, welchen die Normale an das Erdellipsoid mit der Verbindungslinie des fraglichen Ortes nach dem Mittelpunkt der Erdfigur hin bildet. Dieser Winkel ist (bei Vertauschung von Winkel und Tangente):

$$\frac{1}{r} \frac{dr}{d\Theta}$$

und wird in erster Näherung

$$\text{nach (3)} \dots - (\epsilon + \epsilon') \sin 2\Theta,$$

$$\text{nach (5)} \quad - \epsilon \sin 2\Theta - \epsilon' \sin 2(\Theta + \delta).$$

Der Unterschied beider Winkel, welcher gleich der Richtungsänderung der Lotlinie ist, ergibt sich daher zu

$$\epsilon'(\sin 2(\Theta + \delta) - \sin 2\Theta) = 2\epsilon'\delta \cos 2\Theta.$$

Die gröÙste Lotschwankung findet hiernach in Übereinstimmung mit Fig. 90 für $\Theta = 0$ und $\pi/2$, d. h. an den Polen und am Äquator statt und beträgt

$$\pm 2\epsilon'\delta.$$

Da soeben $\epsilon' < 10^{-8}$ gefunden wurde, so wird die größte Lotschwankung kleiner als der 500^{te} Teil der Ablenkung der Rotationsaxe. Da letztere nach Fig. 104 von pag. 676 kleiner als $0'',3$ war, so wird die Lotablenkung jedenfalls kleiner als $0'',0006$, eine GröÙe, die der Beobachtung unter keinen Umständen zugänglich sein dürfte. —

Endlich möge noch auf den Einfluss hingewiesen werden, den das Wasser der Ozeane auf die Länge der Nutationsdauer möglicherweise ausüben kann. Wäre die Erdoberfläche völlig mit Wasser bedeckt, so würde sich dieses, da es dem Einfluss der Centrifugalkräfte frei zu folgen vermag, symmetrisch rings um die augenblickliche Rotationsaxe einstellen. Wir hätten dann im Anschluss an Fig. 90 zu unterscheiden: die Oberfläche der Flüssigkeit, welche bei einer Ablenkung der Rotationsaxe um den vollen Winkel δ gegen ihre ursprüngliche Lage verdreht wird, und die Oberfläche des festen Erdkernes, welche nur um den pag. 603 bestimmten Bruchteil von δ nach der Seite der Rotationsaxe verschoben wird. Die ausgiebigere Ablenkung der Flüssigkeitsoberfläche würde die Dauer der freien Nutation ihrerseits verlängern; es würde daher ein Teil der Abweichung zwischen der Chandlerschen und der Eulerschen Periode durch das Verhalten der Flüssigkeitsbedeckung erklärt werden müssen und nur der Rest auf die Elastizität der Erde kommen. Die Nachgiebigkeit der Erde würde sich auf diese Weise noch kleiner oder ihr durchschnittlicher Elastizitätsmodul noch größer ergeben, als er oben gefunden wurde, wo wir jene ganze Abweichung auf Rechnung der Elastizität der Erde setzten. In Wirklichkeit wird nun aber die Erdoberfläche nicht vollständig, sondern nur etwa zu $\frac{2}{3}$ von Wasser bedeckt und die Beweglichkeit des Wassers wird in komplizierter Weise durch die Form der Kontinente beschränkt. Deshalb dürfte es kaum thunlich sein, den Einfluss der Ozeane auf die Nutationsperiode der Erdaxe a priori einwandfrei abzuschätzen. Vielmehr wird man abwarten müssen, bis ein reichlicheres Beobachtungsmaterial über die den Polschwankungen entsprechenden Wasserbewegungen vorliegt. Bereits auf pag. 684 wurde auf die Flutwellen von 14-monatlicher Periode hingewiesen; wenn die Existenz derselben sicher festgestellt und ihre GröÙe ungefähr bestimmt ist, wird die Aufgabe entstehen, auch den Einfluss dieser Fluten auf das Problem der freien Nutationen der Erdaxe anzugeben.

§ 8. Die Polschwankungen von jährlicher Periode. Massentransporte und Flutreibung.

Mit der Erklärung der Chandlerschen Periode ist nur eine Seite des Problems der Polschwankungen erledigt. Es wäre weiter zu be-

gründen, warum neben jener eine jährliche Periode auftritt, die wir aus der Fig. 105 b herauslassen, und warum auch nach Abzug der Schwankungen dieser Periode ein Restbetrag übrig bleibt (Fig. 106) von scheinbar gesetzlosen, zufälligen Störungen. Überhaupt verdient die Frage alle Beachtung, weshalb die Bahn des Rotationspoles so kompliziert und teilweise regellos ausfällt, während doch die astronomischen Nutationen (vgl § 3 dieses Kapitels sich streng gültigen mathematischen Gesetzen fügen.

Der Grund hiervon scheint darin zu liegen, daß die Erde im Sinne des vorigen Paragraphen zwar *effektiv fest* ist, daß sich aber ihre Teile bis zu einem gewissen Grade gegen einander verschieben können. Insbesondere legt das Vorhandensein der jährlichen Periode die Annahme nahe, daß solche Verschiebungen oder „Massentransporte“ durch die Sonnenwärme bedingt werden, also meteorologische Ursprungs sein mögen. Man hat verschiedene meteorologische Einflüsse zur Erklärung der jährlichen Polschwankungen herangezogen, so den jährlichen Wechsel in den Schnee- und Eisablagerungen, Meeresströmungen von jährlicher Periode und dadurch bedingte Wassertransporte, sowie Schwankungen in den Niveauflächen des Luftmeeres. Die letzteren scheinen sich auf Grund der für den größten Teil der Erde bekannten Isobarenkarten am ehesten quantitativ bestimmen zu lassen und liefern Massenumlagerungen von überraschend hohem Betrage.

Wir entnehmen die folgenden Angaben einer Untersuchung von R. Spitaler*). Bekanntermassen ist der Luftdruck über den Festlandsmassen im Winter höher als im Sommer. Daher wird die Luftdruckdifferenz zwischen Januar und Juli auf der nördlichen Halbkugel im Mittel positiv, auf der südlichen negativ sein. Die Verteilung der Druckdifferenzen ist dabei natürlich keine gleichförmige, sondern wesentlich verschieden, je nachdem die betr. Gegend Festland oder Ozean ist, und zwar in dem Sinne verschieden, daß die Wasserbedeckung die Luftdruckschwankungen merklich ausgleicht. In Übereinstimmung mit dieser Überlegung zeigen die Isobarenkarten, daß sich der Drucküberschuß zwischen Januar und Juli auf der nördlichen Halbkugel über dem asiatischen Festlande konzentriert, während sich der Drucküberschuß zwischen Juli und Januar auf der südlichen Halbkugel inselförmig über die drei Gebiete: Südafrika, Südamerika, Australien gruppiert. Über die Polargegenden ist naturgemäß nichts Sicheres bekannt. Hinsichtlich der Größe der

*) Die periodischen Luftmassenverschiebungen und ihr Einfluß auf die Lagenänderungen der Erdoberfläche. Petermanns Mitteilungen, Ergänzungsheft Nr. 137 (1901).

Druckdifferenzen lehrt die Ausmessung der Isobarenkarten Folgendes: Es lagert auf der nördlichen Halbkugel zwischen 0° und 80° nördlicher Breite im Januar ein Luftmassenüberschuß gegenüber Juli gleich $192,5$ Kubikkilometer Quecksilber, auf der südlichen Halbkugel zwischen 0° und 50° südlicher Breite im Juli ein Massenüberschuß gegenüber Januar von $402,2$ Kubikkilometer Quecksilber! Da ein Kubikkilometer Quecksilber die Masse $13,6 \cdot 10^{12}$ kg aufweist, so haben wir es hier mit Massenunterschieden zu thun, die mit der gesamten Erdmasse (gleich mittlerer Dichte mal $4\pi R^3/3 = \text{rund } 6 \cdot 10^{24}$ kg) schon einigermaßen vergleichbar sind *).

Hinsichtlich der durch Meeresströmungen verursachten Massentransporte verweisen wir auf eine Abschätzung von J. Lamp**).

Außer durch meteorologische Einflüsse finden Massentransporte von kurzer Periode infolge von Ebbe und Flut und unperiodische Massenverschiebungen wenn auch von geringem Betrage durch Erdbeben, vulkanische Ausbrüche, Ablagerungen der Flüsse und durch die säkularen Hebungen und Senkungen der Erdkruste statt***).

Wir haben uns nun zu fragen, wie solche Massentransporte die Bewegung der übrigen Erde beeinflussen. Wir können dabei einen *indirekten* und einen *direkten Einfluss* unterscheiden, einen indirekten, durch die veränderte Massenverteilung vermittelten Einfluss, indem durch einen Massentransport die Hauptträgheitsachsen der Erde verlegt werden und somit die Lage der Rotationsaxe in der Erde beeinflusst wird, einen direkten Einfluss, insofern die Hervorbringung der Massentransporte einen Teil des zur Verfügung stehenden Gesamtimpulses verbraucht und dadurch den für die Erdrotation übrig bleibenden Impuls nach Größe und Richtung modifiziert.

Wir geben zunächst eine allgemeine Schilderung der fraglichen Verhältnisse.

Um den *indirekten Einfluss* eines Massentransportes zu bestimmen,

*) Die entsprechenden Luftdruckdifferenzen sind keineswegs groß. Denken wir uns z. B. die Gesamtmasse von $192,5 \text{ km}^3$ Quecksilber auf die Kugelzone zwischen 0° und 80° nördlicher Breite gleichmäßig verteilt, so ergibt sich eine Bedeckung von nur $0,78 \text{ mm}$ Höhe. Dem genannten Massenüberschuß auf der nördlichen Kugelzone entspricht daher ein im Januar um $0,78 \text{ mm}$ höherer Barometerstand als im Juli. Ebenso entspricht dem Massenüberschuß von $402,2 \text{ km}^3$ Quecksilber auf der genannten südlichen Kugelzone ein im Juli um $2,08 \text{ mm}$ höherer mittlerer Barometerstand als im Januar.

**) Über Niveauschwankungen der Ozeane als eine mögliche Ursache der Veränderlichkeit der Polhöhe. Astron. Nachrichten 126 (1891), Nr. 3014.

***) Näheres hierüber vgl. Helmert, Die mathem. und physikalischen Theorien der höheren Geodäsie, II, Kap. 5, Leipzig 1884.

verfahre man so: Man berechne aus der als bekannt anzusehenden Lage der bewegten Masse gegen den Erdkörper in jedem Momente die Lage der Hauptträgheitsaxen in der Erde und insbesondere die Lage des Trägheitspoles. Wenn letzterer vor dem Massentransport zufälliger Weise mit dem instantanen Rotationspol zusammenfiel, wird er während desselben und nach demselben von diesem verschieden sein. Gestattet man sich, was mit großer Annäherung zulässig ist, die Erde nach wie vor als symmetrischen Kreisel (mit gleichen äquatorialen Trägheitsmomenten) zu behandeln, so besteht die Bewegung des Rotationspoles auch nach dem Massentransport aus einer Umlagerung des Trägheitspoles. Die Periode dieser Bewegung ist — unter Voraussetzung der früher berechneten Elastizität — die vierzehnmonatliche. Der Radius des Kreises hängt dabei in erster Linie von der Verdrückung des Trägheitspoles, in zweiter Linie von der Geschwindigkeit des Massentransportes ab; er bleibt theoretisch solange erhalten, bis er durch neue Massentransporte abgeändert wird.

Bei der Besprechung des *direkten Einflusses* der Massentransporte auf den Impuls wollen wir annehmen, daß unser Massentransport durch innere Kräfte hervorgerufen sei, also durch Kräfte, die innerhalb des Massensystems der Erde dem Gesetz der Gleichheit von Wirkung und Gegenwirkung genügen. Dann gilt unser fundamentaler Impulssatz von pag. 113 für die nichtfeste Erde ebenso unumschränkt wie für einen starren Körper (vgl. eine Bemerkung auf pag. 111). Dieser Satz besagt, daß der Gesamtimpuls des Massensystems der Erde nach Richtung und Größe im Raume konstant bleibt. Der Gesamtimpuls zerlegt sich aber hier in den Impuls des Massentransportes und den der Erddrehung. Ist der erstere veränderlich, so muß es auch der letztere sein. Mit dem Impuls der Erddrehung ändert sich im Allgemeinen auch die Rotationsaxe der Erde und die Lage des instantanen Pols auf der Erde. Fiel dieser vor dem Massentransport mit dem geometrischen Pol zusammen, so wird er während desselben von ihm entfernt; bewegte er sich ursprünglich in einem Kreise um den geometrischen Pol, so wird der Radius dieses Kreises durch den Massentransport vergrößert oder verkleinert.

Wir geben nun einige analytische Ausführungen hierzu, wobei wir die beiden unterschiedenen Einflüsse zunächst noch getrennt behandeln und den Stoff in eine Reihe von Einzelproblemen auseinanderlegen.

Erstes Problem: Eine Masse oder der Schwerpunkt eines nicht zu ausgedehnten Massensystems m werde von der Stelle $X_0 Y_0 Z_0$ der Erde nach der Stelle $X Y Z$ verlagert. Wie ändert sich dabei die polare Hauptträgheitsaxe?

Bei der ursprünglichen Lage von m seien die Koordinatenachsen Hauptträgheitsachsen. Die Hauptträgheitsmomente heißen $A, B=A$, die Trägheitsprodukte (vgl. pag. 98) sind Null. Bei der abgeänderten Lage von m setzen wir die Trägheitsmomente und -Produkte um C Koordinatenachsen in folgender Form an:

$$\begin{aligned} \bar{A} &= A + a, & \bar{B} &= A + b, & \bar{C} &= C + c, \\ \bar{E} &= e, & \bar{F} &= f, & \bar{G} &= g. \end{aligned}$$

Die Größen a, \dots, e, \dots haben die Bedeutung

$$(1) \quad \begin{cases} a = m(Y^2 + Z^2 - Y_0^2 - Z_0^2), \dots \\ e = m(YZ - Y_0Z_0), \dots \end{cases}$$

und sind im Verhältnis zu A und C als kleine Größen zu behandeln. Bei der Bestimmung der abgeänderten Lage der Hauptträgheitsachsen knüpfen wir nach pag. 100 an die folgende Fläche zweiten Grades an:

$$(A+a)\xi^2 + (A+b)\eta^2 + (C+c)\xi^2 - 2e\eta\xi - 2f\xi\xi - 2g\xi\eta = 1.$$

Die Hauptachsen derselben, welche zugleich die gesuchten Hauptträgheitsachsen sind, werden durch die folgenden Gleichungen bestimmt:

$$\begin{aligned} (A+a-\lambda)\xi - g\eta - f\xi &= 0, \\ -g\xi + (A+b-\lambda)\eta - e\xi &= 0, \\ -f\xi - e\eta + (C+c-\lambda)\xi &= 0. \end{aligned}$$

Hierin ist λ so zu wählen, daß die drei Gleichungen miteinander verträglich werden. Ist dieses geschehen, so bestimmen die Verhältnisse $\xi : \eta : \xi$ die Lage je einer der drei Hauptachsen. Es ist für das Folgende bequem, die ξ, η, ξ als die Richtungskosinus der fraglichen Hauptachsen aufzufassen, ihre absolute Größe also so zu wählen, daß $\xi^2 + \eta^2 + \xi^2 = 1$ wird.

Wir interessieren uns speziell für die polare Hauptträgheitsachse und dürfen annehmen, daß diese nur wenig von ihrer ursprünglichen Richtung, der Z -Achse abweicht. (Für die äquatorialen Hauptträgheitsachsen wäre die entsprechende Annahme unzulässig, weil ihre Lage in der Äquatorebene ursprünglich unbestimmt ist und daher durch einen kleinen Massentransport bedeutend abgeändert werden kann.) Wir werden also ξ und η als klein voraussetzen und ξ gleich 1 nehmen. Größen wie $f\xi, a\xi$ sind dann zu streichen; unsere dritte Gleichung ergibt daher einfach $\lambda = C + c$ und unsere beiden ersten Gleichungen werden

$$(2) \quad (A-C)\xi = f, \quad (A-C)\eta = e.$$

Die Richtungsänderung der fraglichen Hauptachse ist hiernach auf Grund der in (1) angegebenen Werte von f und e bekannt. Die ξ, η können

zugleich als die durch die zugehörigen geocentrischen Winkel gemessenen x und y -Koordinaten des Trägheitspoles angesehen werden. Multiplizieren wir ξ und η mit dem Erdradius R , so erhalten wir direkt die Verschiebung des Trägheitspoles auf der Erdoberfläche.

Um ein Zahlenbeispiel zu geben, wollen wir annehmen, die Masse m werde auf einem Meridian, den wir zur XZ -Ebene nehmen können, aus der Breite Θ_0 in die Breite Θ verschoben. Es ist dann

$$e = 0, \quad f = \frac{mR^2}{2} (\sin 2\Theta - \sin 2\Theta_0), \quad \eta = 0.$$

Den Ausdruck (2) für ξ können wir so umschreiben:

$$\xi = \frac{A}{A-C} \frac{f}{A}.$$

Die GröÙe A würde bei homogener Massenverteilung durch $2MR^2/5$ zu berechnen sein, unter M die Masse der Erde verstanden; der wirklichen Massenverteilung entspricht aber besser der Ansatz $A = MR^2/3^*$. Mit Benutzung des bekannten Zahlenwertes von $A/(C-A)$ folgt daraufhin

$$\xi = -456 \frac{m}{M} (\sin 2\Theta - \sin 2\Theta_0).$$

Um eine Ablenkung der Hauptträgheitsaxe um $1''$ hervorzubringen, ist hiernach, wenn z. B. $\Theta_0 = -45^\circ$, $\Theta = +45^\circ$ genommen wird, die folgende Masse erforderlich:

$$m = \frac{\pi M}{180 \cdot 60 \cdot 60 \cdot 912} = \frac{1}{2} 10^{-8} M.$$

Natürlich schlägt der Pol in demselben Sinne aus wie die Massenverschiebung erfolgte.

Zweites Problem: Es finde eine Massenverschiebung statt, deren Impuls nach GröÙe und Lage im Erdkörper durch einen ev. veränderlichen Vektor λ, μ, ν für jede Zeit gegeben ist. Es wird angenommen, daß die Hauptträgheitsachsen durch diese Massenverschiebung nicht abgeändert werden (s. unten). Welchen Einfluß hat die Massenverschiebung auf die Lage der Rotationsaxe?

Sehen wir von äußeren Kräften ab und nehmen wir an, daß der Massentransport lediglich durch innere Kräfte hervorgebracht wird, so bleibt der Gesamtimpuls im Raume konstant. Dieser hat gegen die bewegte Erde die Komponenten $L + \lambda$, $M + \mu$, $N + \nu$, wenn LMN den Impuls der Erddrehung bezeichnet. Mithin gelten nach pag. 140 die Eulerschen Gleichungen in der folgenden Form:

*) Vgl. Helmholtz l. c. II, pag. 473.

$$\frac{d(L + \lambda)}{dt} = r(M + \mu) - q(N + \nu),$$

$$\frac{d(M + \mu)}{dt} = -r(L + \lambda) + p(N + \nu),$$

$$\frac{d(N + \nu)}{dt} = q(L + \lambda) - p(M + \mu).$$

Wir schreiben dafür

$$(3) \quad \begin{cases} \frac{dL}{dt} = rM - qN + \Lambda, \\ \frac{dM}{dt} = -rL + pN + M, \\ \frac{dN}{dt} = qL - pM + N, \end{cases}$$

indem wir setzen

$$\Lambda = -\frac{d\lambda}{dt} + r\mu - q\nu, \quad M = -\frac{d\mu}{dt} - r\lambda + p\nu, \quad N = -\frac{d\nu}{dt} + q\lambda - p\mu.$$

Die Größen λ, μ, ν sind kleine Größen; wir können daher in den vorstehenden Definitionsgleichungen die p, q, r durch ihre Näherungswerte ersetzen, die sie bei ungestörter Erddrehung haben würden, d. h. durch die Werte $p=0, q=0, r=\omega$. Dadurch vereinfachen sich diese Gleichungen wie folgt:

$$(4) \quad \Lambda = -\frac{d\lambda}{dt} + \omega\mu, \quad M = -\frac{d\mu}{dt} - \omega\lambda, \quad N = -\frac{d\nu}{dt}.$$

Die Λ, M, N sind hiernach ebenso wie die λ, μ, ν bekannte Funktionen der Zeit und die Gleichungen (3) lassen die folgende Deutung zu: Unser Massentransport vom Impulse $\lambda\mu\nu$ beeinflusst die Erddrehung in solcher Weise, als ob eine als Funktion der Zeit gegebene Drehkraft $\Lambda M N$ an dem Erdkörper angriffe.

Da wir annehmen, daß die Lage der Hauptachsen durch den Massentransport nicht beeinflusst wird, diese also im Erdkörper festliegen, können wir in (3) $L = Ap, M = Aq, N = Cr$ setzen; außerdem können wir in Gliedern, die mit den kleinen Faktoren p oder q behaftet sind, r mit seinem Näherungswert ω vertauschen. Die beiden ersten Gleichungen (3) lauten dann:

$$(5) \quad \begin{cases} A \frac{dp}{dt} = (A - C)\omega q + \Lambda, \\ A \frac{dq}{dt} = (C - A)\omega p + M. \end{cases}$$

Die dritte Gleichung kommt für das Folgende nicht in Betracht.

Wir fassen die Gl. (5) durch Multiplikation mit 1 und i zu einer komplexen Gleichung

$$(6) \quad A \frac{d(p + iq)}{dt} = (C - A)i\omega(p + iq) + \Lambda + iM$$

zusammen und nehmen von dem Massentransport an, daß er ein periodischer sei, daß also λ , μ , ν und daher auch Λ , M , N periodische Funktionen der Zeit sind. Diese Funktionen werden wir nach Vielfachen der Periode in eine Fouriersche Reihe entwickeln und ein einzelnes Reihenglied für sich betrachten. Für $\Lambda + iM$ können wir dann ganz allgemein den Ansatz machen:

$$\Lambda + iM = ae^{i\alpha t} + a'e^{-i\alpha t}.$$

Dem entspricht als allgemeines Integral von (6):

$$(7) \quad p + iq = be^{i\alpha t} + b'e^{-i\alpha t} + ce^{i\beta t},$$

wo c die Integrationskonstante ist und wo zur Abkürzung gesetzt wurde:

$$(8) \quad \begin{cases} \beta = \frac{C-A}{A} \omega_0 \\ b = \frac{a}{i\alpha A - i\omega(C-A)} = \frac{ia}{A} \frac{1}{\beta - \alpha} \\ b' = \frac{a'}{-i\alpha A - i\omega(C-A)} = \frac{ia'}{A} \frac{1}{\beta + \alpha} \end{cases}$$

c ist ebenso wie vorher a und a' im Allgemeinen komplex. Die beiden ersten Glieder der rechten Seite von (7) stellen die durch den Massentransport *erzwungene* Schwingung, das letzte Glied die *freie* Schwingung der Rotationsaxe dar. Erstere erfolgt natürlich im Zeitmaß des Massentransportes, letztere in der durch den Wert von β angezeigten Periode von $A/(C-A)$ Tagen. Setzen wir letztere nicht gleich der Eulerschen, sondern gleich der Chandlerschen Periode, so berücksichtigen wir damit in einfachster Weise im Sinne des vorigen Paragraphen die elastische Nachgiebigkeit der Erde, die sich natürlich auch an dieser Stelle geltend machen wird.

Wie überall bei Schwingungsfragen stoßen wir hier auf ein gewisses Resonanzphänomen, d. h. auf eine Verstärkung der Ausschläge im Falle der Koïncidenz zwischen der Periode der freien und erzwungenen Schwingung. Diese Koïncidenz tritt ein, wenn in unseren Bezeichnungen $\alpha = \pm \beta$ wird, in welchem Falle entweder b oder b' unendlich groß wird. Wir messen die für eine gewisse Frequenz eintretende Verstärkung am besten durch den Vergleich mit einer sehr langsamen Schwingung ($\alpha = 0$). Nach (8) ergibt sich für den Koeffizienten b bei sehr geringer Frequenz bez. für das Verhältnis dieses Koeffizienten bei beliebiger und bei geringer Frequenz:

$$(9) \quad \begin{aligned} \text{und} \quad b_0 &= \frac{ia}{A} \frac{1}{\beta} \\ \frac{b_\alpha}{b_0} &= \frac{1}{1 - \alpha/\beta} \end{aligned}$$

(Dieselbe Formel gilt für den Koeffizienten b' , wenn wir $+\alpha$ mit $-\alpha$ vertauschen; die folgenden Bemerkungen, die wir an den Wert von b anknüpfen, ergeben sich ebensowohl aus der entsprechenden Formel für b' , wenn wir negative Frequenzen α betrachten, also dem Massentransport den umgekehrten Sinn beilegen.)

Hat z. B. der Massentransport die Periode eines Jahres und nehmen wir als Periode der freien Schwingung, wie verabredet, die Chandlersche, so wird $\alpha/\beta = 14/12$ und (vom Vorzeichen abgesehen) $b_a/b_0 = 6$. Der Umstand also, daß die jährliche Periode nicht sehr weit von der natürlichen Periode der Polschwankungen entfernt ist, hat zur Folge, daß ein Massentransport von jährlicher Periode eine sechsmal stärkere Ablenkung hervorbringt, als ein Vorgang, der dieselbe Drehkraft, aber in unendlich verlangsamter Zeitfolge auf die Erde überträgt. Hat der Massentransport andrerseits eine sehr kurze Periode, (α sehr groß), so wird α/β groß und b_a/b_0 klein. Z. B. wollen wir uns auf den an sich bedeutenden Massentransport beziehen, der relativ zur rotierenden Erde mit halbtägiger Periode in der Erscheinung der Ebbe und Flut auftritt*). Hierbei ist α/β rund gleich 840 und b_a/b_0 rund gleich $1/840$. Ein Massentransport von so kurzer Periode bringt also bei gleicher Größe der übertragenen Drehkraft gegenüber einem zeitlich unendlich verlangsamten Transporte nur eine verschwindend kleine Wirkung auf die Rotationsaxe hervor. Das Massensystem der Erde ist eben zu träge, um den Einwirkungen von ganz kurzer Dauer folgen zu können; es folgt einer Störung um so williger und ergiebiger, je näher die Störungsperiode der natürlichen Periode der Polschwankungen liegt.

Übrigens tritt dasselbe Resonanzphänomen auch auf, wenn wir wie in dem ersten Problem dieses § lediglich die indirekte Wirkung des Massentransportes, d. h. seinen Einfluß auf die Massenverteilung in Rechnung setzen, indem durch einen periodischen Massentransport auch der Trägheitspol der Erde in periodischer Weise verlagert wird und hieraus eine um so stärkere Schwankung des Rotationspoles entsteht, je näher die Periode des Massentransportes der natürlichen Periode der Polschwankungen liegt. Wir werden unten in einem dritten Problem hierauf zurückzukommen Gelegenheit haben.

Durch den geringen Unterschied zwischen der jährlichen Periode der meteorologischen Massentransporte und der freien Schwingungsperiode des Poles ist jedenfalls die Möglichkeit gegeben, daß ein verhältnismäßig schwacher meteorologischer Massentransport eine ver-

*) Allerdings handelt es sich hierbei um einen durch äußere Kräfte (Mondanziehung) bewirkten Massentransport, für welchen die gegenwärtige Auseinandersetzung nicht unmittelbar gilt.

hältnismässig starke Polschwankung zur Folge haben kann, eine Möglichkeit, die bei dem Studium der Polschwankungen von jährlicher Periode im Auge zu behalten ist.

Es giebt eine Klasse von Massentransporten, bei denen die hier für sich behandelte Wirkung auf den Impuls thatsächlich gesondert auftritt und die Wirkung auf die Massenverteilung in Fortfall kommt. Wir sprechen von „cyklischen Massentransporten“, wenn die verschobene Masse sofort von neuer Masse derselben Dichtigkeit ersetzt wird. Ersichtlich giebt ein cyklischer Massentransport zu einer Umlagerung der Hauptträgheitsaxen keinen Anlaß, während er andererseits den Impuls der Erddrehung nach Maßgabe seiner Geschwindigkeit und Ergiebigkeit beeinflusst. Diese Fälle lassen eine sehr elegante Behandlung besonders dann zu, wenn der Impuls des Massentransportes in Bezug auf den Erdkörper konstant bleibt; sie sind von V. Volterra*) in einer Reihe von Abhandlungen untersucht worden.

Bisher ist es indessen nicht gelungen, reale cyklische Massentransporte von hinreichender Intensität oder hinreichender Dauer nachzuweisen, die einen merklichen Einfluß auf die Polschwankungen haben könnten. Namentlich scheint der Versuch nicht aussichtsvoll, mit Volterra auch die Polschwankungen der Chandlerschen Periode aus diesem Erklärungsgrunde abzuleiten. Die cyklischen Bewegungen, welche Volterra postulieren muß, um zur Chandlerschen Periode zu gelangen, sind rein hypothetischer Natur und werden durch die geophysikalischen Erfahrungen nicht wahrscheinlich gemacht. Überdies werden wir im Folgenden sehen, daß die direkte Wirkung eines Massentransportes auf den Impuls gegen seine indirekte Wirkung auf die Hauptträgheitsaxen im Allgemeinen zurücktritt, daß also ein nicht-cyklischer Massentransport die Erddrehung im Allgemeinen mehr beeinflusst, wie ein cyklischer von gleicher Stärke. Deshalb scheinen die Volterra'schen Untersuchungen mehr ein allgemeines mathematisches wie ein unmittelbares geophysikalisches Interesse zu haben.

Rein theoretisch, ohne Rücksicht auf geophysikalische Fragen, war die Bewegung eines Kreisels, in dessen Innerem eine cyklische Bewegung vor sich geht, schon früher von A. Wangerin**) behandelt worden.

*) Astronom. Nachr. Bd. 138 (1895), pag. 33; Atti d. R. Accademia di Torino, Bd. 30 und 31 (1895). In derselben Richtung liegen die Erläuterungen von G. Peano, *ibid.* Volterra faßt seine Untersuchungen zusammen in *Acta Mathematica* Bd. 22 (1898).

**) Halle 1899, Universitätschrift. Das Problem ist in mathematisch verallgemeinerter Form aufgenommen von V. Volterra, *Rend. d. R. Accademia dei Lincei* (5) Bd. 4 (1895) und von E. Jahnke, *Liouvilles Journal* (5) Bd. 5 (1899).

Indem wir jetzt noch die bei unserem ersten und zweiten Problem gegebenen Entwicklungen zusammenfassen, berücksichtigen wir nun zugleich die direkte Wirkung auf den Impuls und die indirekte Wirkung eines Massentransportes auf die Massenverteilung der Erde. Wir stellen uns dementsprechend das folgende

Dritte Problem: Eine Masse m werde von einer Anfangslage $X_0 Y_0 Z_0$ aus in bestimmter Weise auf der Erde verschoben, so daß ihre Koordinaten X, Y, Z gegen den Erdkörper bekannte, im Besonderen periodische Funktionen der Zeit sind. Hierdurch wird der Trägheitspol der Erde in bestimmter Weise abgelenkt und es wird gleichzeitig der Impuls der Erddrehung in solcher Weise beeinflusst, als ob auf den Erdkörper eine bestimmte Drehkraft ΛMN wirkte. Es sollen die Differentialgleichungen der Drehbewegung aufgestellt und integriert werden.

Aus den als Funktionen von t gegebenen Koordinaten X, Y, Z von m berechnen wir zunächst den Verschiebungsimpuls von m , nämlich den Vektor

$$mX', mY', mZ'$$

und hieraus die Momente dieses Vektors um die Koordinatenachsen, welche die nach denselben Axen genommenen Komponenten des Drehimpulses des Massentransportes werden, nämlich

$$(10) \quad \lambda = m(YZ' - ZY'), \quad \mu = m(ZX' - XZ'), \quad \nu = m(XY' - YX').$$

Die Bewegung des Erdkörpers wird, unter der Annahme, daß äußere Kräfte nicht vorhanden sind, nach wie vor durch die Gleichungen (3) dargestellt, in denen die Λ, M, N aus den soeben angegebenen λ, μ, ν hinreichend genau mittels der Gl. (4) berechnet werden können. In der That gelten die Gl. (3) von pag. 712 oder die Gl. (2') von pag. 140, aus denen wir jene folgerten, für ein beliebiges im Kreisel festes rechtwinkliges Axensystem, gleichviel ob dasselbe das System der Hauptträgheitsachsen ist oder nicht. Im Gegensatz zu den Betrachtungen bei unserem zweiten Problem sind unsere Koordinatenachsen jetzt nicht mehr Hauptträgheitsachsen; nehmen wir etwa an, daß sie es zu Anfang der Bewegung waren, so verlieren sie diese Eigenschaft in dem Maße, wie der Trägheitspol durch den Massentransport abgelenkt wird. Infolgedessen treten an die Stelle der einfachen Beziehungen $L = Ap, M = Aq, N = Cr$ die allgemeinen Gl. (2) von pag. 95 für den Zusammenhang zwischen Impuls- und Rotationsvektor, die wir mit Rücksicht auf die Definition der Größen abc, efg in Gl. (1) folgendermaßen schreiben können:

$$\begin{aligned} L &= (A+a)p - gq - fr, \\ M &= -gp + (A+b)q - er, \\ N &= -fp - eq + (C+c)r. \end{aligned}$$

Wir berücksichtigen, daß die a, b, c, e, f, g, p, q kleine Größen sind und können daher wie folgt vereinfachen:

$$(11) \quad L = Ap - fr, \quad M = Aq - er, \quad N = (C + c)r.$$

Diese Werte haben wir in die Gl. (3) einzutragen. Aus der dritten dieser Gleichungen folgt zunächst, daß (im Gegensatz zu r selbst) dr/dt eine kleine Größe wird, was man übrigens auch daraus entnehmen konnte, daß die ungestörte, ursprüngliche Bewegung in einer gleichförmigen Rotation $r = \omega = \text{const.}$ bestand. In den beiden ersten Gleichungen (3) vernachlässigen wir ferner alle diejenigen Glieder, die von der zweiten Ordnung in den kleinen Größen werden und ersetzen in den Gliedern erster Ordnung r durch seinen Näherungswert ω . So ergibt sich

$$(12) \quad \begin{cases} A \frac{dp}{dt} = (A - C)q\omega + \Lambda', \\ A \frac{dq}{dt} = (C - A)p\omega + M', \end{cases}$$

wo zur Abkürzung gesetzt ist:

$$(13) \quad \begin{cases} \Lambda' = \omega \frac{df}{dt} - \omega^2 e + \Lambda, \\ M' = \omega \frac{de}{dt} + \omega^2 f + M. \end{cases}$$

Die Gleichungen (12) haben durchaus dieselbe Form, wie die Gl. (5); die Λ', M' hier sind, ebenso wie die Λ, M dort, bekannte Funktionen der Zeit, wenn der Massentransport in seiner Abhängigkeit von der Zeit bekannt ist. Die Λ', M' fassen die direkte Wirkung auf den Impuls und die indirekte Wirkung des Massentransportes zusammen und lassen sich abermals deuten als eine scheinbare, auf den Erdkörper wirkende Drehkraft. Bemerkenswert ist noch der folgende analytische Ausdruck dieser scheinbaren Drehkraft, der sich unmittelbar aus den Definitionsgleichungen (4) und (13) von Λ, M und Λ', M' ergibt:

$$(14) \quad \begin{aligned} \Lambda' &= -\frac{d}{dt}(\lambda - \omega f) + \omega(\mu - \omega e), \\ M' &= -\frac{d}{dt}(\mu - \omega e) - \omega(\lambda - \omega f). \end{aligned}$$

Man hat also, um neben der direkten die indirekte Wirkung des Massentransportes zu berücksichtigen, λ, μ einfach durch $\lambda - \omega f, \mu - \omega e$ zu ersetzen.

Die weitere Behandlung der Gl. (12), ihre Integration und die Diskussion ihrer Lösungen unterscheidet sich in nichts von der obigen Behandlung der Gl. (5); insbesondere findet auch jetzt die oben betonte Resonanzwirkung statt, wenn der Massentransport periodisch ist und

seine Periode der Periode der freien Schwingungen der Erdaxe nahe liegt.

Wir wollen hier zunächst die Frage entscheiden, ob bei einem periodischen Massentransport die direkte oder die indirekte Wirkung, d. h. die Wirkung auf den Impuls oder die auf die Massenverteilung die bedeutendere ist, um von da aus zu einer für die Zahlenrechnung nützlichen weiteren Vereinfachung der Gl. (12) zu gelangen. Wir brauchen zu dem Zwecke nach den Gleichungen (14) lediglich das Verhältnis der Größenpaare λ , μ und ωf , ωe zu prüfen.

Das Gesetz, nach welchem der Massentransport im Erdkörper zeitlich abläuft, möge durch die folgenden, möglichst bequem gewählten Gleichungen zum Ausdruck gebracht werden:

$$X = X_0 + a \sin \alpha t,$$

$$Y = Y_0 + b \sin \alpha t,$$

$$Z = Z_0.$$

Die fragliche Masse pendelt hiernach um ihre Anfangs- und Mittellage X_0 , Y_0 , Z_0 in der Periode $2\pi/\alpha$ herum. Wir berechnen nach (1):

$$e = m Z_0 b \sin \alpha t, \quad f = m Z_0 a \sin \alpha t$$

und nach (10):

$$\lambda = -m Z_0 b \alpha \cos \alpha t, \quad \mu = m Z_0 a \alpha \cos \alpha t.$$

Hiernach ergeben sich die Verhältnisse

$$\frac{\lambda}{\omega f} = -\frac{\alpha}{\omega} \frac{b}{a} \frac{\cos \alpha t}{\sin \alpha t}, \quad \frac{\mu}{\omega e} = \frac{\alpha}{\omega} \frac{a}{b} \frac{\cos \alpha t}{\sin \alpha t}.$$

Über die Amplituden a und b wollen wir nichts Näheres aussagen; wir werden aber annehmen, daß sie etwa von gleicher Größenordnung sind. Dann wird die Größenordnung der vorstehenden Verhältnisse im Mittel durch den Faktor α/ω gegeben. Nun sind die Größen α und ω umgekehrt proportional der Periode des Massentransportes bez. der der Erddrehung. α/ω wird daher gleich der reziproken Anzahl von Tagen, welche auf die Periode des Massentransportes kommt. Wir sahen bereits, daß nur Massentransporte von solcher Periode, die der natürlichen Periode der Polschwankungen nahe liegen, einen starken Einfluß auf die Polschwankungen ausüben können. Deshalb ist für alle Massentransporte die uns interessieren, α/ω eine kleine Zahl, für die meteorologischen Massentransporte beispielsweise gleich $1/365$. Es folgt hieraus, daß bei diesen Massentransporten die direkte Wirkung gegenüber der indirekten sehr erheblich zurücktritt, sodafs wir in den Gl. (14) λ und μ gegen ωe und ωf streichen können. Gleichzeitig werden wir auch df/dt gegen ωe und de/dt gegen ωf streichen können, weil das Verhältnis dieser Größenpaare der Größenordnung nach aber-

mals durch den Wert α/ω bestimmt wird. Die Gl. (14) vereinfachen sich auf Grund dieser Vernachlässigungen zu

$$\Lambda' = -\omega^2 e, \quad M' = +\omega^2 f,$$

wofür wir auch nach Gl. (2), indem wir die Winkelablenkungen der Hauptaxen einführen, schreiben können:

$$(15) \quad \Lambda' = -\omega^2(A-C)\eta, \quad M' = +\omega^2(A-C)\xi.$$

Diese Vereinfachung ist hier auf Grund einer sehr speziellen Annahme über den Massentransport abgeleitet. Man übersieht aber leicht, daß auch bei allgemeinerem Ansatz, wenn man die X, Y, Z je durch eine Fouriersche Reihe gibt, auf deren erste Glieder wir uns oben beschränkt haben, ähnliche Schlüsse möglich sein werden, daß nämlich auch dann bei den Gliedern von langer Periode (d. h. lang gegen die Periode der Erdumdrehung) der durch die Änderung der Massenverteilung bedingte, indirekte Einfluß überwiegt, während bei den Gliedern von kurzer Periode (d. h. kurz gegen die Periode der freien Schwingung der Erdaxe) sowohl der direkte Einfluß auf den Impuls wie jener indirekte Einfluß auf die Erddrehung unbedeutend wird. Nur bei stoßweisen Massentransporten dürfte der direkte Einfluß ausschlaggebend sein, wobei es allerdings zweifelhaft bleibt, ob solche Massentransporte von beträchtlicher Stärke in Wirklichkeit vorkommen.

Setzen wir die Werte (15) in unsere Differentialgleichungen (12) ein, so lauten dieselben:

$$(16) \quad \begin{cases} \frac{dp}{dt} = \frac{A-C}{A} \omega (q - \omega \eta), \\ \frac{dq}{dt} = \frac{C-A}{A} \omega (p - \omega \xi). \end{cases}$$

Hier wollen wir noch neben den Koordinaten ξ, η des Trägheitspoles die ebenso zu messenden Koordinaten des Rotationspoles einführen, welche u, v heißen mögen. Die u, v sollen die Richtungskosinus der Rotationsaxe gegen die Koordinatenachsen X und Y bedeuten, also gleich sein p/r bez. q/r , wofür wir auch hinreichend genau p/ω bez. q/ω nehmen können. Benutzen wir außerdem wie in Gl. (8) für die Frequenz der freien Schwingung der Erdaxe die Abkürzung β , so werden unsere Gleichungen:

$$(17) \quad \begin{cases} \frac{du}{dt} = -\beta(v - \eta), \\ \frac{dv}{dt} = +\beta(u - \xi). \end{cases}$$

Sie besagen einfach, daß der Rotationspol in jedem Augenblicke um den Trägheitspol mit der Winkelgeschwindigkeit β umgedreht wird. Der

Sinn der Drehung stimmt mit dem der Erddrehung überein; das Koordinatensystem ist so gewählt zu denken, daß die positive X -Axe auf kürzestem Wege in die positive Y -Axe durch die Erddrehung übergeführt wird.

Zum Zwecke der Integration fassen wir die Gl. (17) in die komplexe Form zusammen:

$$(18) \quad \frac{d(u + iv)}{dt} = i\beta((u + iv) - (\xi + i\eta))$$

und nehmen an, daß infolge von Massentransporten der Trägheitspol eine elliptische Schwingung um seine mittlere Lage ausführe. Wir können dann für $\xi + i\eta$ ähnlich wie früher für $\Lambda + iM$ den Ansatz machen:

$$(19) \quad \xi + i\eta = ae^{i\alpha t} + a'e^{-i\alpha t}.$$

Dem entspricht als zugehöriges partikuläres Integral von (18), welches die durch den Massentransport *erzwungene* Schwingung des Rotationspols darstellt (von der *freien*, in der Periode $2\pi/\beta = 14$ Monaten erfolgenden Schwingung können wir absehen):

$$(20) \quad \begin{cases} u + iv = be^{i\alpha t} + b'e^{-i\alpha t}, \\ b = \frac{\alpha\beta}{\beta - \alpha}, \quad b' = \frac{\alpha'\beta}{\beta + \alpha}. \end{cases}$$

Gl. (20) stellt ebenso wie (19) eine elliptische Schwingung dar. Um die gegenseitige Lage und Größe beider Ellipsen bequem zu übersehen, können wir die Koordinatenrichtungen so gewählt denken, daß sie mit den Hauptaxen der Ellipse (19) zusammenfallen. Dann sind α und α' und nach (20) auch b und b' reell. Nennen wir die Hauptaxen der beiden Ellipsen bez. h, k, H, K , so können wir statt (19) und (20) schreiben:

$$(19') \quad \xi + i\eta = h \cos \alpha t + ik \sin \alpha t, \quad h = a + a', \quad k = a - a',$$

$$(20') \quad u + iv = H \cos \alpha t + iK \sin \alpha t, \quad H = b + b', \quad K = b - b'.$$

Man erkennt hieraus, daß der Richtung nach die Hauptaxen beider Ellipsen zusammenfallen; was ihre Größe betrifft, so ergibt sich aus (20) und der Definition der h, k, H, K :

$$(21) \quad H = \frac{\beta(\beta h + \alpha k)}{\beta^2 - \alpha^2}, \quad K = \frac{\beta(\beta k + \alpha h)}{\beta^2 - \alpha^2}.$$

Es ist dabei zu beachten, daß die H, K mit Vorzeichen zu rechnen sind und daß man auch der Größe h ev. das negative Vorzeichen beizulegen hat, um erforderlichenfalls den richtigen Umlaufssinn des Trägheitspols durch (19') zum Ausdruck zu bringen. Die Umkehrung der Gl. (21) liefert

$$(22) \quad h = H - \frac{\alpha}{\beta} K, \quad k = K - \frac{\alpha}{\beta} H.$$

Es mögen zunächst einige Zahlenbeispiele und Figuren folgen. Wir nehmen dabei an, daß der fragliche Massentransport meteorologischen Ursprungs sei, also die Periode eines Jahres habe. Als Periode der freien Schwingung sehen wir, um der Elastizität des Erdkörpers Rechnung zu tragen (vgl. pag. 713), die Chandlersche an. Dann wird rund $\alpha/\beta = 7/6$. Der Trägheitspol möge eine geradlinige Schwingung ausführen, es sei also z. B. $h = 0$ und $\eta = k \sin \alpha t$. Aus (21) ergibt sich

$$H = -\frac{42}{13}k = -3,2k; \quad K = -\frac{36}{13}k = -2,8k$$

und aus (20)

$$u = -3,2k \cos \alpha t, \quad v = -2,8k \sin \alpha t.$$

Dieser Fall wird durch Fig. 107a veranschaulicht. Wir haben dabei entsprechende, d. h. zu gleicher Zeit von dem Trägheitspol und dem Rotationspol inne gehabte Punkte mit gleichen Zahlen bezeichnet.

In Fig. 107b ist hinsichtlich der Bahn des Trägheitspoles an der vorigen Annahme festgehalten. Dagegen haben wir, wie es für einen

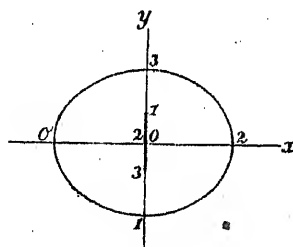


Fig. 107a.

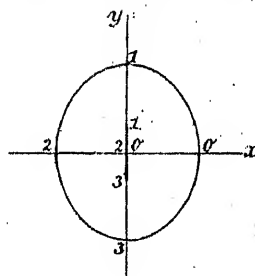


Fig. 107b.

absolut starren Erdkörper angemessen wäre, als Periode der freien Schwingungen die Eulersche gewählt. Es wird dann $\alpha/\beta = 5/6$ und

$$H = \frac{30}{11}k = 2,7k, \quad K = \frac{36}{11}k = 3,3k,$$

$$u = +2,7k \cos \alpha t, \quad v = +3,3k \sin \alpha t.$$

Beide Figuren 107 bringen die wiederholt hervorgehobene Resonanzwirkung zum Ausdruck, vermöge deren die Bewegung des Rotationspoles bei nicht sehr verschiedenen Perioden der freien und erzwungenen Schwingung wesentlich ausgiebiger wird, als die des Trägheitspoles. Daß sich in Fig. 107a der Rotationspol auf der entgegengesetzten, in Fig. 107b auf derselben Seite wie der Trägheitspol befindet (entgegengesetzte bez. gleiche Phase hat), entspricht einem allgemeinen Schwingungsgesetz; entgegengesetzte Phase tritt stets im Falle $\alpha > \beta$, gleiche Phase im Falle $\alpha < \beta$ ein. Den Übergang zwischen beiden Ellipsen ver-

mittelt der Fall $\alpha = \beta$, wo unsere Ellipse (s. Gl. (21)) in einen Kreis von unendlich großem Radius übergeht. Im Falle $\alpha = 0$ (unendlich lange Periode, säkularer Massentransport) artet die elliptische in eine geradlinige Schwingung aus, indem (vgl. (21)) $H = 0$, $K = k$ wird; der Rotationspol folgt dann genau der Bahn des Trägheitspoles. Im Falle $\alpha = \infty$ (unendlich rasche Schwingung) vermag der Rotationspol der Einwirkung des Massentransportes überhaupt nicht zu folgen; es wird nach (21) $H = K = 0$. Denkt man sich in Fig. 107b die in eine Gerade ausgeartete Ellipse des Trägheitspoles durch eine kontinuierliche Folge von sich erweiternden Ellipsen, zu denen auch die in dieser Figur konstruierte Ellipse des Rotationspoles gehört, in den unendlichen Kreis übergeführt und in Fig. 107a diesen durch eine kontinuierliche Folge von sich verengernden Ellipsen, deren eine mit der in dieser Figur verzeichneten Ellipse übereinstimmt, in den Koordinatenanfangspunkt zusammengezogen, so hat man das Gesamtbild der möglichen Bahnen des Rotationspoles bei beliebigen Werten des Verhältnisses α/β vor sich.

So übersichtlich liegen indessen die Verhältnisse nicht mehr, wenn wir die Bahn des Trägheitspoles selbst als elliptisch ansetzen, also der soeben betrachteten geradlinigen Schwingung eine zweite dazu senkrechte und in der Phase gegen jene verschobene Schwingung hinzufügen. Dann kann es insbesondere vorkommen, daß der Resonanzeffekt in gewisser Weise durch Interferenz verdeckt wird; die Mannigfaltigkeit der gegenseitigen Lagen beider Ellipsen, die nach den Gl. (21) möglich sind, wird dann außerordentlich groß. —

Nach Erledigung der vorangestellten drei Probleme kommen wir nun auf die bei der Erde vorliegenden realen Verhältnisse, insbesondere auf den im Anfang dieses Paragraphen besprochenen Luftmassentransport zurück. Wie Herr Spitaler auf Grund der Luftdruckkarten (durch mechanische Quadratur über die Erdoberfläche) berechnet, wird durch den Lufttransport der Trägheitspol abgelenkt

im Januar um $0'',055$ nach 100° westl. v. Gr.

„ Juli „ $0'',041$ „ 68° östl. v. Gr.

Der Trägheitspol schlägt also zu jenen beiden Zeitpunkten um annähernd gleiche Winkel nach annähernd entgegengesetzten Meridianen hin aus. Durch später hinzugekommenes Material wurde Schweydar* in den Stand gesetzt, die Lage des Trägheitspoles für jeden Monat zu berechnen. Es zeigt sich, daß der Trägheitspol mit großer Annäherung eine lineare Schwingung in ost-westlicher Richtung mit der Amplitud

*) Berliner Akademie 1919, S. 357.

0,05'' ausführt. Die genauere Bahn zeigt Fig. 108. In Fig. 107 hatten wir bereits die Bahn des Rotationspoles dargestellt, die einer geradlinigen Schwingung des Trägheitspoles entspricht; man hat dort die y -Axe als OW-Richtung zu deuten. Die Integration war dabei in solcher Weise eingerichtet, daß der Rotationspol die gleiche Periode zeigte wie der Trägheitspol, nämlich die Periode eines Jahres; d. h. es war der rein erzwungene Bestandteil der Bewegung herausgeschält worden. In mathematischer Hinsicht bedeutet dies eine passende Wahl der Integrationskonstanten, in physikalischer Hinsicht, daß die Schwingung des Trägheitspoles seit unendlich langer Zeit bestanden und die Bewegung des Rotationspoles dieser vollkommen sich angepaßt hat.

Die allgemeine Bewegung ergibt sich, wenn man dieser erzwungenen Teilbewegung eine beliebige freie Chandlersche Nutation überlagert. Eine solche Überlagerung entsteht, wenn zu irgend einer Anfangszeit ein einmaliger Impuls den Rotationspol aus seiner erzwungenen Bahn entfernt. In allen solchen Fällen geht die einfache Ellipse in eine komplizierte Figur über, die sich als Summationsergebnis der freien und erzwungenen Schwingung auffassen läßt. Herr Schweydar zeichnet l. c. eine solche Figur, indem er zum Anfangspunkte der Integration speziell den Nullpunkt, d. h. den Mittelpunkt der Ellipse wählt.

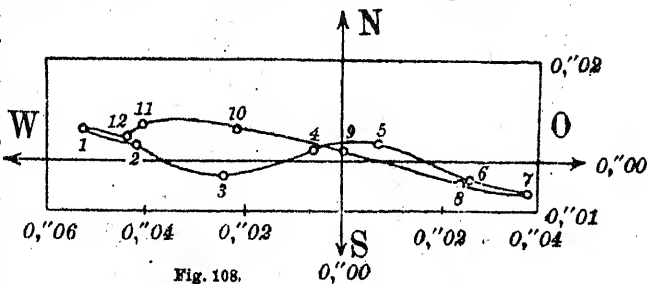


Fig. 108.

Die Figur bekommt dann ein spiralförmiges Aussehen, ähnlich wie unsere Darstellung 104 der beobachteten Polschwankungen.

Was die quantitativen Verhältnisse betrifft, so haben wir nach Fig. 108 in Fig. 107 a die dortige Entfernung $O1 = O3 = 0,05''$ anzunehmen, und dementsprechend auch die Constante in den Formeln (21) (22) von S. 720 gleich $0,05''$ anzusetzen. Daraus ergeben sich nach S. 721 die Halbaxen in Richtung NS und OW $H = 3,2 \cdot 0,05'' = 0,16''$, $K = 2,8 \cdot 0,05'' = 0,14''$. Die hierdurch festgelegte Ellipse ist mit unserer Figur 105 b zu vergleichen. Auch hier scheint der NS-Ausschlag H etwas größer zu sein als der OW Ausschlag K ; die Figur ist eingeschlossen in ein Rechteck von den Seitenlängen $0,32''$ in Richtung NS und $0,24''$ in Richtung OW; die dementsprechenden Maximalamplituden $0,16''$ und $0,12''$ stimmen fast genau mit unseren theoretischen Werten überein.

Alles in allem hat man zu der Annahme guten Grund, daß der jährliche Bestandteil der Polschwankungen aus meteorologischen Massentransporten befriedigend zu erklären ist.

Nicht so günstig stehen die Aussichten für die Erklärung des in Fig. 106 dargestellten Restbetrages von unperiodischen Polschwankungen. Säkulare Massenveränderungen von einigermaßen wahrscheinlichem Betrage geben meist nur sehr kleine Einwirkungen auf den Trägheits-

und den Rotationspol*). Auch macht die allgemeine Gestaltung von Fig. 106, soweit wir derselben überhaupt reale Bedeutung zusprechen können, den Eindruck, als ob es sich bei den unperiodischen Polschwankungen mehr um kürzere Zeit anhaltende und dann im umgekehrten Sinne wirkende Störungen handelt.

Störungen dieses Charakters würden sich in unserer obigen Bezeichnung als direkte Einflüsse auf den Impuls der Drehbewegung ergeben, wenn eine Massenverschiebung auf der Erde ziemlich plötzlich eingeleitet wird und alsdann wieder zur Ruhe kommt, so daß der Impuls der Massenverschiebung erst erzeugt und nachher wieder vernichtet wird und die korrespondierende Impulsänderung der Erddrehung zuerst im einen und alsdann im entgegengesetzten Sinne stattfindet. Da wir indessen durchaus keinen Anhalt zu der Annahme haben, daß derartige Massenverschiebungen von hinreichender Stärke auf der Erde möglich sind, so halten wir es für nutzlos, die soeben angedeutete Vorstellung weiter auszuführen. —

Hinsichtlich der allgemeinen analytischen Entwicklungen dieses Paragraphen sei noch hervorgehoben, daß die für die Behandlung des Erdkörpers von variabler Massenverteilung grundlegenden Gleichungen (3) unmittelbar aus unserer Auffassung der Eulerschen Gleichungen entspringen, auch für den Fall, wo die Koordinatenachsen nicht Hauptachsen des Erdkörpers sind oder bleiben. Unter Festhalten an den einmal gewählten Koordinaten gelangten wir dann durch bloße Spezialisierung auf den besonderen vorliegenden Fall zu der einfachsten Gleichungsform (17). In der Litteratur wird das Problem am eingehendsten von G. H. Darwin**) behandelt. Darwin legt dabei als Koordinatenachsen nicht wie wir im Erdkörper feste Axen, sondern die im Erdkörper beweglichen jeweiligen Hauptachsen zu Grunde und kommt auf diese Weise ebenfalls zu den Endgleichungen (17). Die der Fig. 107b zu Grunde liegenden Rechnungen sind zuerst von R. Radau***) gegeben worden, weshalb die Ellipse jener Figur gelegentlich als Radau'sche Ellipse bezeichnet wird. Unter allgemeineren Voraussetzungen diskutiert F. R. Helmert†) den Zusammenhang zwischen der Ellipse des Trägheitspoles und des Rotationspoles.

Unsere Darstellung der Polschwankungen würde aber unvollständig sein, wenn wir nicht neben den hinsichtlich des Rotationspoles *centri-*

*) Vgl. Tisserand, *Mécanique céleste* II, Chap. 29, art. 208 und Chap. 30, art. 218.

**) G. H. Darwin: On the influence of Geological Changes on the Earth's Rotation. London, Phil. Trans. 167 (1877), mit einem Anhang von Lord Kelvin.

***) R. Radau, *Comptes Rendus* 111 (1890) und *Bulletin Astronomique* 7 (1890).

†) F. R. Helmert, *Astronom. Nachr.* 126 (1891), Nr. 3014.

fugalen Wirkungen der Massentransporte noch gewisse *centripetale* Tendenzen erwähnen würden, die durch Auftreten von Reibungseinflüssen veranlaßt werden und die in gewisser Weise die Bewegung des Rotationspoles beruhigen und vereinfachen können, so wie jene dieselbe stören und komplizieren.

Wir denken in erster Linie an die Reibung, welche *Elbe und Flut* mit sich bringt und zwar zunächst die gewöhnliche durch Mond- oder Sonnenanziehung hervorgebrachte. Schon Immanuel Kant hat 1754 das Vorhandensein einer solchen Reibung betont und hat daraus die Notwendigkeit einer säkularen Verlängerung des Sterntages abgeleitet. Wie diese Reibung im Einzelnen zustande kommt, brauchen wir hier nicht zu erörtern*); für unsere Zwecke genügt die folgende, etwas groteske Vorstellung: Auf der mit Wasser bedeckten Erdoberfläche sind an den diametralen Enden eines Durchmessers die beiden Flutberge angehäuft; die Erde rotiert unter ihnen fort, während die Flutberge selbst stillstehen bez. nach Maßgabe der Mondbewegung ihre Stelle verhältnismäßig langsam verändern. Sie übertragen durch die Viscosität des an der Erde haftenden Wassers ein Drehmoment auf diese, welches der Erddrehung entgegenwirkt. Wenn der Mond genau im augenblicklichen Äquator der Erde fest stünde und die Symmetrie der Flutbewegung durch die Kontinente nicht gestört wäre, würde die Axe des Drehmomentes mit der augenblicklichen Rotationsaxe übereinstimmen und seine Größe der Größe dieser proportional sein. Die hierdurch gekennzeichnete denkbar einfachste Bestimmung des Drehmomentes der Flutreibung wollen wir dann als annähernd und im Mittel allgemeingültig ansehen. Wir können etwa die beiden Flutberge mit den beiden Backen einer Eisenbahnbremse vergleichen, die sich an das rotierende Rad anlegen und dessen Umdrehung verlangsamen.

Die weitere Verfolgung des Einflusses der Flutreibung ist hierdurch auf ein Kreiselproblem zurückgeführt, welches bereits in Kap. VII, § 7 als Problem des Luftwiderstandes behandelt wurde: Ein sonst kräftefreier Kreisel steht unter dem Einfluß einer Drehkraft, deren Axe die augenblickliche Drehungsaxe ist und deren Größe der augenblicklichen Rotation negativ proportional ist. Wir sahen, daß bei einem solchen Kreisel die Rotation allmählich erlischt und daß gleichzeitig die Rotationsaxe asymptotisch und spiralig mit der Axe des größten Hauptträgheitsmomentes sich zu vereinigen strebt (vgl. pag. 588 und die Figur von pag. 589). Bei der Erde ist die Axe größten

*) Vgl. hierzu Kap. 16 und 17 des Werkes von G. H. Darwin, auch wegen weiterer Litteratur. Insbesondere sei noch auf die dort erörterten überraschenden kosmogonischen Wirkungen der Gezeitenreibung hingewiesen.

Trägheitsmomentes die polare Hauptträgheitsaxe. Es könnte also scheinen, daß wir in dieser Flutreibung eine die Polschwankungen ausgleichende und dämpfende Wirkung haben und daß wir es dieser Wirkung verdanken, wenn trotz temporärer Störungen der Rotationspol im Mittel dem Trägheitspol erfahrungsgemäß so nahe bleibt.

Indessen lehrt eine Zahlenrechnung, daß diese Wirkung gänzlich zu vernachlässigen ist. Wir knüpfen dabei an Gl. (1) und (6) von pag. 587 und 588 an. In Gl. (6) bedeutete β den Winkel, den die augenblickliche Rotationsaxe mit der Axe größten Hauptträgheitsmomentes zur Zeit t einschließt, β_0 denselben Winkel zur Zeit $t = 0$. Indem wir uns auf kleine Winkel β , β_0 beschränken, können wir Gl. (6) schreiben:

$$\frac{\beta}{\beta_0} = e^{-\lambda t \left(\frac{1}{A} - \frac{1}{C} \right)} = e^{-\frac{\lambda t}{C} \epsilon},$$

wo ϵ (rund gleich $1/300$) wie früher die Elliptizität der Erde bedeutet. Nach der angezogenen Gl. (1) ist andererseits:

$$\frac{r}{r_0} = e^{-\frac{\lambda t}{C} \epsilon}.$$

Beide Gleichungen zusammengefaßt ergeben

$$\frac{\beta}{\beta_0} = \left(\frac{r}{r_0} \right)^\epsilon.$$

Während also die Flutreibung eine ursprünglich vorhandene Ablenkung β_0 der Rotationsaxe auf die Hälfte ihres Betrages reduziert ($\beta = \frac{1}{2} \beta_0$), reduziert sie gleichzeitig die ursprünglich vorhandene Erdrotation r_0 auf den Bruchteil

$$\left(\frac{1}{2} \right)^{1/\epsilon} = 2^{-300} = \frac{1}{2} \cdot 10^{-90}$$

ihrerselbst. Mit anderen Worten: *Die Erdrotation müßte vermöge der Flutreibung bereits so gut wie vollständig zur Ruhe gekommen sein, ehe die Hälfte einer ursprünglich vorhandenen Ablenkung der Rotationsaxe ausgeglichen ist.* In solcher Weise aufgefaßt kommt also die Flutreibung für die Frage der Polschwankungen überhaupt nicht in Betracht (ebensowenig wie der Massentransport der gewöhnlichen Mond- oder Sonnenflut, vgl. pag. 714) und kann auch nicht (vgl. pag. 593) zur Erklärung säkularer Änderungen der Rotationsaxe, wie sie in der Geologie häufig postuliert worden sind, herangezogen werden.

Indessen giebt es noch eine andere Art Fluten und eine andere Art Flutreibung, welche in wirksamerer Weise den Rotationspol nach dem Trägheitspol zurücklenken dürften, nämlich diejenigen Fluten, die durch die Polschwankungen selbst hervorgerufen werden (vgl. pag. 684, wo wir insbesondere den vierzehnmonatlichen Bestandteil dieser Fluten

erwähnten). Auch diese Fluten werden mit Reibung verbunden sein und zwar kann man sich vorstellen, daß die Reibung hier der *Änderung der Rotationsaxe* entgegenwirkt, und daß ihre Axe auf der Rotationsaxe *senkrecht* steht, während die Reibung bei der gewöhnlichen Mond- und Sonnenflut von der jeweiligen Gröfse der *Rotation selbst* abhängt und ihrer Axe nach mit der jeweiligen Rotationsaxe *zusammenfällt*.

Wollen wir uns von dem Zustandekommen dieser Fluten eine möglichst einfache, wenn auch wieder etwas rohe Vorstellung bilden, so können wir folgendermassen sagen: Die Lage der Rotationsaxe im Erdkörper zu einer gewissen Zeit sei durch die Gröfsen p, q, r gegeben; dieser Lage entspricht, wenn von der Einwirkung der Kontinente abgesehen wird, eine Anordnung der Wasserbedeckung, bei welcher letztere einen Flutgürtel um den zur Rotationsaxe senkrechten, augenblicklichen Äquator bildet. In einem folgenden Zeitpunkte sei die Lage der Rotationsaxe gegeben durch $p + p'dt, q + q'dt, r + r'dt$; der Flutgürtel legt sich jetzt um den nunmehrigen Äquator herum und ist gegen seine vorherige Lage gedreht. Wir führen ihn aus seiner ersten in seine zweite Lage über, indem wir ihn um die gemeinsame Senkrechte zur ersten und zweiten Lage der Rotationsaxe drehen und zwar durch einen Winkel, welcher dem Ablenkungswinkel der Rotationsaxe gleich ist. Die Flutreibung wirkt dieser Drehung entgegen; wir nehmen der Einfachheit wegen an, daß das Moment der Flutreibung um dieselbe Axe wirkt, wie diese Drehung erfolgt, und der Gröfse der Drehungsgeschwindigkeit proportional ist. Die Axe der Flutreibung berechnet sich dann durch die Unterdeterminanten des folgenden Schemas:

$$\begin{vmatrix} p & q & r \\ p' & q' & r' \end{vmatrix}.$$

Die Komponenten der Flutreibung werden daher den folgenden Ausdrücken proportional

$$qr' - rq', \quad rp' - pr', \quad pq' - qp'.$$

Berücksichtigen wir, daß die Gröfsen p, q, p', q', r' klein sind und daß r näherungsweise gleich ω ist, so können wir unter Vernachlässigung kleiner Gröfsen zweiter Ordnung dafür schreiben:

$$-\omega q', \quad \omega p', \quad 0.$$

Mit Benutzung eines positiven Proportionalitätsfaktors λ setzen wir dementsprechend die Komponenten der Flutreibung den folgenden Gröfsen gleich

$$-\lambda Aq', \quad +\lambda Ap', \quad 0.$$

In der That erkennt man leicht, daß durch diesen Ansatz den oben über Gröfse, Axe und Sinn des Flutreibungsmomentes gemachten Verabredungen entsprochen wird, falls die Drehgeschwindigkeit der Erde ω als positiv gerechnet wird, die Koordinatenaxen also die auf pag. 720 angegebene Lage haben. Das Trägheitsmoment A wurde den vorstehenden Ausdrücken als Faktor hinzugefügt, damit die Gröfse λ der Dimension nach eine reine Zahl vorstellt, was für das Folgende bequem ist.

Um den Einfluß dieser Flutreibung auf die Polschwankungen zu bestimmen, gehen wir auf die Eulerschen Gleichungen zurück, denen wir rechterhand die soeben bestimmten Komponenten der Flutreibung hinzufügen. Die Gleichung für die Komponente r wird dadurch in erster Näherung nicht abgeändert. Diese Komponente können wir daher auch mit Rücksicht auf die Flutreibung als konstant ansehen und gleich ω setzen; mit anderen Worten: die Länge des Sterntages wird durch die jetzt in Rede stehenden Fluten innerhalb der von uns festgehaltenen Genauigkeitsgrenze nicht verlängert. Die Eulerschen Gleichungen für die Komponenten p und q des Drehungsvektors lauten, wenn wir von der Störung der Bewegung durch Massentransporte absehen und nur die freien Schwingungen der Erdaxe betrachten:

$$\begin{aligned} Ap' &= (A - C)\omega q - \lambda Aq', \\ Aq' &= (C - A)\omega p + \lambda Ap'. \end{aligned}$$

Wir fassen sie zum Zweck der Integration in der öfters beschriebenen Weise in die eine komplexe Gleichung zusammen:

$$A(p' + iq') = (C - A)i\omega(p + iq) + i\lambda A(p' + iq'),$$

wofür wir mit Einführung der Elliptizität ε auch schreiben können:

$$(1 - i\lambda)(p' + iq') = \varepsilon i\omega(p + iq).$$

Die Zahl λ wird jedenfalls klein gegen 1 sein, da im anderen Falle periodische Polschwankungen überhaupt nicht zustande kommen könnten. Daher können wir ohne merklichen Fehler die Gleichung auch so umformen:

$$\frac{p' + iq'}{p + iq} = \varepsilon i\omega(1 + i\lambda)$$

und folgendermaßen integrieren:

$$p + iq = ae^{-\varepsilon\omega\lambda t + \varepsilon i\omega t}.$$

a ist die Integrationskonstante, welche von der Anfangslage der Erdaxe, d. h. den der Betrachtung vorausgegangenen Störungen abhängt.

Von hier aus ergeben sich folgende Schlüsse: Die Reibung läßt die Periode der Polschwankungen ungeändert (ungeändert bis auf Gröfsen

zweiter Ordnung); ihre Frequenz wird auch jetzt durch das Produkt $\varepsilon\omega$ bestimmt; dagegen erscheinen die Schwingungen jetzt vermöge der Reibung *gedämpft*. Der Dämpfungsfaktor beträgt für die Dauer einer freien Schwingung nach der vorstehenden Formel $e^{-2\pi\lambda}$. Vermöge dieser Dämpfung wird ersichtlich der Rotationspol dem Trägheitspole genähert; auch ist es klar, daß hierdurch der früher hervorgehobene Resonanzeffekt gemildert wird, sodaß beim Zusammenfallen der freien und erzwungenen Schwingungen die Amplitude des Rotationspoles nicht mehr unendlich wird, sondern eine durch den Wert des Dämpfungsfaktors bestimmte endliche GröÙe annimmt.

Über die zahlenmäßige GröÙe dieser Dämpfung, insbesondere der Dämpfungskonstanten λ , sind wir leider zunächst völlig im Unklaren. Da wir schon über die GröÙe der fraglichen Fluten (vgl. pag. 706) theoretisch nichts auszusagen vermochten, wird es noch weniger möglich sein, die GröÙe ihrer Reibungswirkung zahlenmäßig abzuschätzen.

Wir wollen noch bemerken, daß sehr wahrscheinlich auch die im vorigen Paragraphen besprochenen Deformationen des Erdkörpers mit Energieverlusten verbunden sind und daher ebenfalls einen Beitrag zur Dämpfung der freien Schwingungen liefern werden. Wenigstens ist uns kein elastischer Körper bekannt, in welchem einmal erregte Deformationsschwingungen nicht alsbald absterben; wir schieben diesen Umstand auf das Auftreten innerer Reibungsvorgänge oder elastischer Nachwirkungen. Es wäre nun höchst unphysikalisch, anzunehmen, daß dies bei dem Erdkörper anders sein sollte. Infolgedessen scheint es angemessen, neben der Flutreibung auch die innere Reibung des Erdkörpers bei seinen früher beschriebenen Formänderungen als eine mögliche Dämpfungsursache der Polschwankungen ins Auge zu fassen.

Bisher hat man bei der rechnerischen Behandlung der Polschwankungen die dämpfende Wirkung der verschiedenen möglichen Energieverluste, die ja in analogen Fällen bei sonstigen mechanischen Problemen mit Recht berücksichtigt wird*), wohl stets vernachlässigt, indem man die Polbahn durch eine nach reinen, ungedämpften trigonometrischen Funktionen der Zeit fortschreitende Fourier'sche Reihe darstellte (vgl. die Citate auf Chandler pag. 673 und van de Sande Bakhuyzen pag. 682). Auch unsere graphische Reduktion der Polbahnen in § 6 dieses Kapitels fußte auf dieser Annahme und würde zu modifizieren sein, wenn wir die Dämpfung berücksichtigen bez. wenn wir aus der thatsächlich beobachteten Polbahn außer den verschiedenen in der Polbahn versteckten

*) Vgl. z. B. Routh, Dynamik starrer Körper, Bd. II (deutsche Ausgabe Leipzig 1898) Kap. VII § 331—333.

Perioden auch die Größe ihrer Dämpfungen ermitteln wollen. Da eine theoretische Vorausberechnung der Dämpfungskonstante λ ziemlich aussichtslos erscheint, so sollte man vielleicht versuchen, in der soeben angedeuteten Weise aus den Polschwankungen selbst darüber Aufschluss zu erhalten.

Natürlich ist die oben zu Grunde gelegte Vorstellung über die Wirkung der Polschwankungsfluten eine recht idealisierte; wegen des Einflusses der Kontinente auf die Flutbewegung werden die Verhältnisse in Wirklichkeit viel komplizierter liegen. Es wird daher erwünscht sein, ohne spezielle Annahmen zuzulassen, durch eine ganz allgemeine Betrachtung, die auch den Fall der Deformationsreibung im Innern des Erdkörpers umfaßt, die Wirkung irgend welcher energieverzehrender Umstände wenigstens ihrem Sinne nach zu bestimmen.

Bei den Polschwankungen und den durch sie erzeugten Fluten und Deformationen sowie der zugehörigen Flutreibung und Deformationsreibung kommen nur innere Kräfte ins Spiel, die den Gesamtimpuls des Massensystems, das wir Erde nennen, ungeändert lassen (im Gegensatz zu der vorher betrachteten Flutreibung, die durch die äußeren Kräfte von Sonnen- und Mondanziehung hervorgebracht wird). Für die Komponenten des Gesamtimpulses gilt daher die Gleichung

$$L^2 + M^2 + N^2 = \text{const.},$$

die wir als Gleichung einer Kugel deuten können. Andererseits wird die lebendige Kraft des Systems durch die Reibung vermindert, indem ein Teil derselben in Wärme umgesetzt wird. Wenn wir uns gestatten, den Ausdruck der lebendigen Kraft eines starren Kreisels auf unser in sich bewegliches System zu übertragen, so können wir schreiben

$$\frac{L^2 + M^2}{A} + \frac{N^2}{C} = 2T,$$

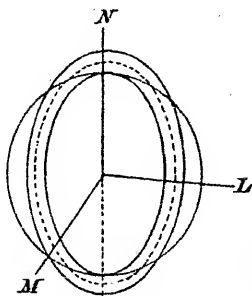


Fig. 109.

und können diese Gleichung in den Koordinaten L, M, N für jeden Wert von T als ein Rotationsellipsoid deuten. Und zwar handelt es sich um ein verlängertes Rotationsellipsoid (wegen $C > A$), welches, indem es sich selbst ähnlich bleibt, sich allmählich zusammenzieht (wegen der allmählichen Abnahme von T). Auf der Schnittkurve beider Flächen (Kugel und Ellipsoid) muß der Endpunkt des Impulsvektors L, M, N liegen; diese Schnittkurve zieht sich aber bei der allmählichen Verkleinerung unseres Ellipsoides auf einen Punkt der N -Axe zusammen.

(vgl. Fig. 109); der Impulsvektor und zugleich mit ihm die Rotationsaxe geht dabei in die polare Hauptträgheitsaxe, der Bewegungszustand also in die einfache gleichförmige Umdrehung um diese Axe über.

Insoweit als diese Überlegung auf den Fall der Flutreibung oder auf andere dissipative Einflüsse anwendbar ist, dürfen wir behaupten, daß solche Einflüsse irgendwie erzeugte Störungen des einfachsten Bewegungszustandes der Erde ausgleichen und die Lage des Rotationspoles auf der Erdoberfläche stabilisieren werden.

§ 9. Der Nachweis der Erdrotation durch die Kreiselwirkung.
Foucaults Gyroskop und Gilberts Barogyroskop.

Nachdem Léon Foucault im Jahre 1851 seinen glänzenden Pendelversuch zum Nachweis der Erdrotation durchgeführt hatte, unternahm er es im folgenden Jahre, demselben Zweck die Kreiselwirkungen dienlich zu machen. Er benutzte einen Kreisel im Cardanischen Gehänge (vgl. z. B. die schematische Figur 2 von pag. 2), dessen einzelne Teile: Schwungring, innerer und äußerer Ring, mit größter Sorgfalt so justiert waren, daß der Schnittpunkt ihrer Drehachsen zugleich Schwerpunkt jedes dieser Teile war. Foucaults Versuchsanordnung war eine doppelte: das eine Mal*) liefs er dem Kreisel seine *drei Freiheitsgrade*, indem er den äußeren Ring um eine vertikale Axe in Spitzen drehbar machte. Diese Spitzen dienten dabei nicht sowohl zum Tragen des Kreisels, als zur Verhinderung seitlicher Bewegungen; getragen wurde das Gewicht des Kreisels vielmehr durch einen torsionslosen Faden, an dem der äußere Ring aufgehängt war. Der innere Ring ruhte mittels Schneiden auf gewissen Auflagerflächen des äußeren Ringes. Das andere Mal**) stellte er den inneren Ring gegen den äußeren fest, operierte also mit einem Kreisel von nur mehr *zwei Freiheitsgraden*, welcher vermöge seiner Verbindung mit der Erde in gewisser Weise geführt wird.

Im Falle des Kreisels von drei Freiheitsgraden bleibt nach Foucault bei starker Rotation des Schwungringes *die ursprüngliche Richtung seiner Axe im absoluten Raume fest*, oder, anders ausgedrückt, weist diese Axe beständig *nach demselben Punkte des Fixsternhimmels*. Von der Erde aus gesehen bewegt sich also jeder ihrer Punkte parallel der

*) Sur une nouvelle démonstration expérimentale du mouvement de la Terre, Comptes Rendues Bd. 35, Paris 1852, pag. 421.

**) Sur les phénomènes d'orientation des corps tournants entraînés par une axe fixe à la surface de la Terre—Nouveaux signes sensibles du mouvement diurne. l. c. pag. 524.

Richtung des Äquators. Geometrische Betrachtungen der einfachsten Art zeigen von hier aus die Richtigkeit der folgenden Angaben:

Weist die Axe zu Beginn des Versuches nach dem Zenith, so bildet sie nach der Beobachtungszeit Δt den Winkel $\omega \cos \varphi \Delta t$ (ω = Winkelgeschwindigkeit der Erdumdrehung, φ = geographische Breite) mit der Lotlinie, weil in der gleichen Zeit das ursprüngliche Zenith diesen Bogen um den Pol des Himmels beschreibt. Liegt andererseits die Axe des Schwungringes ursprünglich horizontal und in der Richtung des Meridians, so bleibt sie für eine hinreichend kurze Beobachtungszeit horizontal und bildet nach der Zeit Δt den Winkel $\omega \sin \varphi \Delta t$ mit dem Meridian, weil ein Stern am Horizont unter dem Meridian den Polabstand φ (oder $\pi - \varphi$) besitzt und während der Zeit Δt einen Bogen $\omega \sin \varphi \Delta t$ von horizontaler Richtung beschreibt. Derselbe Ausdruck $\omega \sin \varphi \Delta t$, der übrigens auch bei dem Foucaultschen Pendelversuch auftritt, gilt auch für die Horizontalkomponente der Winkeländerung bei beliebiger horizontaler Anfangslage der Schwungringaxe. Fragen wir uns nämlich nach der scheinbaren Bewegung eines Sternes im Horizont bei beliebigem Azimuth, so besteht dieselbe aus einer Drehung ω um die Polaraxe, die wir uns in eine Drehung $\omega \sin \varphi$ um die Lotlinie und eine Drehung $\omega \cos \varphi$ um den Meridian zerlegen können. Die erstere Komponente liefert die Horizontalbewegung des Sternes, welche während der Beobachtungszeit Δt also $\omega \sin \varphi \Delta t$ betragen wird; die letztere Komponente giebt die Höhenänderung des Sternes. Die erstere Komponente und also auch die Horizontalkomponente der Bewegung der Kreiselaxe ist hiernach von dem Azimuth der Anfangsstellung unabhängig.

An letzteren Umstand knüpft die Versuchsanordnung von Foucault an. Man beachte, daß bei horizontaler Anfangslage die Bewegung der Kreiselaxe durch das Cardanische Gehänge von selbst in ihre zwei Komponenten zerlegt wird, daß nämlich die Bewegung des äußeren Ringes die horizontale Komponente der Bewegung der Kreiselaxe wiedergiebt, während sich die Bewegung des inneren Ringes allein durch die Höhenänderung der Kreiselaxe bestimmt. Foucault beobachtet daher unter dem Mikroskop den äußeren Ring, dessen Verdrehung gleich $\omega \sin \varphi \Delta t$ sein soll. Als größtmöglichen Wert der Beobachtungsdauer giebt Foucault 8 bis 10 Minuten an. Berechnen wir also mit $\Delta t = 8$ Min. und $\varphi = 49^\circ$ (ungefähre Breite von Paris) die zu erwartende Ablenkung, so ergiebt sich in Gradmaß:

$$\omega \sin \varphi \Delta t = \frac{360 \cdot 8}{24 \cdot 60} 0,75 = 1^\circ,5.$$

Diese ziemlich beträchtliche Verdrehung müßte sich zumal unter dem Mikroskop mit großer Sicherheit feststellen lassen.

Hiermit contrastiert einigermaßen der Umstand, daß Foucault nur von dem Sinn der Verdrehung spricht, der sich bei seinen Versuchen richtig, also dem Sinne der Erdrotation entgegengesetzt ergab, daß er dagegen Zahlenwerte aus seinen Beobachtungen nicht mitteilt. Wir wissen nicht, wie weit diese mit den theoretischen Werten gestimmt haben. Solange aber die quantitative Übereinstimmung nicht nachgewiesen ist oder solange die Fehlerquellen, welche die Nichtübereinstimmung bewirken, unbekannt sind, können die Versuche kaum als unwiderleglicher Beweis der Erdrotation angesprochen werden; es könnte ja sein, daß im vorliegenden Falle die Fehlerquellen die Ablenkung des Ringes stärker beeinflussen wie die Erdrotation selbst und daß der richtige Sinn des Resultates nur scheinbar durch zufällige Gruppierung der verschiedenen Fehler hergestellt wird.

Als Fehlerquellen kommen hier namentlich eine nicht genaue Centrierung des Apparates und die Reibung in den verschiedenen Lagern in Betracht. Wohl ist der Foucaultsche und Gaußsche *Pendelversuch* von Kamerlingh-Onnes*) in musterhafter Weise nach der quantitativen Seite hin auf alle Fehlerquellen durchgeprüft worden; für den Foucaultschen *Kreiselversuch* dagegen scheint eine solche Prüfung nie unternommen zu sein.

Die große historische Bedeutung des Foucaultschen Kreiselversuches scheint uns daher weniger in dem Nachweis der Erdrotation selbst als darin zu liegen, daß durch diesen Versuch die allgemeine Aufmerksamkeit auf die Kreiselwirkungen gelenkt wurde und daß die Kenntnis der Kreiselwirkungen durch die geniale, von der Formel losgelöste Unmittelbarkeit der Foucaultschen Auffassung wesentlich gefördert wurde.

Bevor wir die Theorie dieses Versuches kritisch beleuchten, wollen wir zunächst Näheres über die zweite Versuchsanordnung von Foucault, über den *Kreisel von zwei Freiheitsgraden*, berichten. Die Axe des Schwungringes bleibt jetzt nicht mehr im Raume fest; *vielmehr strebt dieselbe nach Foucault sich der Axe der Erddrehung soweit parallel zu stellen, als es die besonderen Umstände des Versuches erlauben*. Foucault spricht daher von der *Tendenz der Drehaxen zum Parallelismus**)*, indem er unter Parallelismus der Axen nicht nur das Zusammenfallen der Axenrichtungen, sondern gleichzeitig das Übereinstimmen des Dreh-

*) Dissertation Groningen 1879. Nieuwe bewijzen voor de aswenteling der aarde.

**) Sur la tendance des rotations au parallélisme. Comptes Rendues l. c. pag. 602.

sinn es um die Axen versteht — man könnte genauer sagen: *Tendenz zum gleichsinnigen oder homologen Parallelismus*.

Etwa gleichzeitig mit Foucault hat G. Sire*) dasselbe Gesetz zum Gegenstand einer Mitteilung an die Pariser Akademie gemacht und auf den Nachweis der Erdrotation angewandt, ohne selbst Versuche auszuführen. Die theoretischen Überlegungen von Sire, durch welche dieses Gesetz gestützt wird, sind indessen nicht einwandfrei, da sie an einer gewissen Vieldeutigkeit des Wortes *Axe* leiden (*Figurenaxe*, *Rotationsaxe*, *Impulsaxe*). Etwas Ähnliches läßt sich wohl auch gegen die glänzend geschriebenen Ausführungen Foucaults sagen; allerdings beabsichtigen dieselben bei ihrer Kürze mehr beschreibender als beweisender Natur zu sein. (Vgl. hierzu unsere Kritik der populären Kreisellitteratur in Kap. V, § 3 unter 2).

Foucault untersucht auf Grund des genannten Gesetzes das Verhalten der Schwungringaxe in den beiden besonderen Fällen, wo die Schwungringaxe entweder nur in der Horizontalebene, oder nur in der Vertikalebene durch den Meridian des Beobachtungsortes frei beweglich ist. Man erreicht dieses, indem man beidemal den inneren Ring unter einem rechten Winkel gegen den äußeren festklemmt und die Drehaxe des äußeren Ringes im ersten Falle in die Lotlinie, im zweiten Falle senkrecht gegen die Meridianebene des Beobachtungsortes stellt.

Im ersten Falle, wo die Axe des Schwungringes die Horizontalebene nicht verlassen kann, ist ein wirklicher Parallelismus zwischen ihr und der Erdaxe nicht möglich: die Axe des Schwungringes strebt alsdann derjenigen Richtung zu, welche den kleinsten Winkel mit der Erdaxe bildet, d. i. der Richtung des Meridianes. Und zwar wird diejenige Seite der Axe, von der aus gesehen der Schwungring entgegen dem Uhrzeigersinne rotiert, nach Norden weisen, weil die Erde um den Nordpol in dem gleichen Sinne rotiert. *Unsere horizontal bewegliche Schwungringaxe verhält sich also ähnlich wie die Magnetnadel im Deklinationskompaß* (natürlich mit dem Unterschiede, daß im Foucaultschen Versuch der astronomische Meridian an die Stelle des magnetischen tritt). Im Anschluß an diese Analogie können wir diejenige Seite der Axe, von der aus gesehen die Schwungringumdrehung umgekehrt wie die Uhrzeigerbewegung erfolgt, als *Nordpol* des Schwungringes, die umgekehrte Seite als *Südpol* bezeichnen.

Im anderen Falle, wo die Axe des Schwungringes in der Meridian-

*) Eine spätere Veröffentlichung von Sire findet sich in der Bibliothèque universelle de Genève, Arch. d. scienc. phys. et natur. Bd. 1 (1858) pag. 105.

ebene beweglich ist, wird der genaue Parallelismus dieser Axe mit der Erdaxe nicht nur angestrebt, sondern auch (bei hinreichend lang anhaltender Schwungringumdrehung) erreicht. Die Axe des Schwungringes bewegt sich, wenn sie etwa anfangs horizontal stand, in solcher Weise, daß auf der nördlichen Halbkugel ihr „Nordpol“ aus der Horizontalebene nach oben hin heraustritt und daß sich die Verbindungslinie Süd-Nordpol des Schwungringes mit der Verbindungslinie Süd-Nordpol der Erde gleichsinnig parallel richtet. *Unsere in der Meridianebene bewegliche Schwungringaxe kann also mit der Magnetnadel in einem Inklinationskompaß verglichen werden* (natürlich abermals mit dem Unterschiede, daß an die Stelle der auf der Erdoberfläche bekanntlich recht unregelmäßig verlaufenden Linien gleicher Inklination hier die genauen geographischen Breitengrade treten würden). Dabei besteht aber der wesentliche Unterschied, *daß sich der „Nordpol“ des Schwungringes auf der nördlichen Halbkugel hebt, während sich der der Inklinationsnadel senkt.*

Theoretisch liegt also, wie Foucault betont, die Möglichkeit vor, ohne astronomische oder magnetische Beobachtungen sowohl die Lage des Meridians wie nach Bestimmung desselben die Lage der Weltaxe für einen beliebigen Ort aus bloßen Kreiselbeobachtungen abzuleiten. Man könnte daran denken, in der Tiefe eines Bergwerks von dieser Möglichkeit Nutzen zu ziehen.

Es ist selbstverständlich, daß die Einstellung der Kreiselaxe in den Meridian bez. in die Richtung der Weltaxe nicht aperiodisch, sondern oscillatorisch vor sich gehen muß. Die Drehkraft, welche z. B. die horizontal bewegliche Kreiselaxe dem Meridian zuführt, erzeugt eine gewisse Drehbeschleunigung und Drehgeschwindigkeit um die vertikale Axe. Während nun bei meridionaler Lage der Kreiselaxe die Drehkraft verschwindet, so verschwindet darum nicht gleichzeitig die Geschwindigkeit. Diese führt die Kreiselaxe vielmehr über die Gleichgewichtslage hinaus, worauf die Richtkraft ihren Sinn umkehrt und zuerst verlangsamen, dann im umgekehrten Sinne beschleunigend wirkt. Die Kreiselaxe muß also um den Meridian herumpendeln — ebenfalls in Analogie mit der Magnetnadel. Steht die Kreiselaxe anfänglich im Meridian, aber so daß ihr „Nordpol“ nach Süden weist, so ist auch diese Lage an sich eine Gleichgewichtslage, weil die auf die Kreiselaxe wirkende Drehkraft verschwindet, aber ersichtlich eine instabile: bei einer kleinen Abweichung von dieser Lage strebt die Drehkraft die Abweichung zu vergrößern und das Nordende der Axe nach Norden überzudrehen.

Foucault verwahrt sich dagegen, daß auf dem beschriebenen Wege

die Lage des Meridians oder die Stellung der Weltaxe im Raume hinreichend genau bestimmt werden könnte. Wie es scheint, hat Foucault auch die zuletzt genannten Versuche mehr auf ihre allgemeine Möglichkeit wie auf ihre exakte Durchführbarkeit hin geprüft. —

Wir erwähnen noch, daß Foucault im Anschluß an seine Versuche das jetzt vielfach gebräuchliche Wort *Gyroskop* geprägt hat. Dieses drückt in schlagender Weise das Resultat der Foucaultschen Versuche aus, daß nämlich der *Kreisel* ein Mittel ist, um vorhandene Drehbewegungen (oder Gyrationen) kenntlich zu machen, ähnlich wie das Elektroskop ein Hilfsmittel bezeichnet, das Vorhandensein elektrischer Ladungen sichtbar zu machen. Würde es gelingen, auch die Gröfse einer vorhandenen Drehbewegung durch quantitative Messung der Kreiselbewegungen festzustellen, so dürfte man dem Kreisel sogar die weitergehende Bezeichnung eines „Gyrometers“ beilegen.

Dagegen scheint es uns unzweckmäfsig, die Bezeichnung Gyroskop zu verallgemeinern und als gleichbedeutend mit dem Worte Kreisel zu gebrauchen, was in der Litteratur häufig geschehen ist. In der That bringt doch die Bezeichnung Gyroskop nur eine besondere Anwendung des nach den verschiedensten Seiten hin interessanten und wichtigen Kreiselbegriffes zum Ausdruck und es liegt kein Grund vor, die charakteristische Bezeichnung *Kreisel* (*turbo, toupie, top*) zu verlassen. —

Wir haben nun die Theorie der Foucaultschen Versuche, zunächst desjenigen mit dem Kreisel von drei Freiheitsgraden, zu vertiefen. Dabei liegt es uns fern, diesen Versuch mit ausgedehnten analytischen Entwicklungen aus der Theorie der Relativbewegungen begleiten zu wollen, wie sie thatsächlich angestellt worden sind, Entwicklungen*), deren Endresultat nach den ihnen zu Grunde liegenden Voraussetzungen schließlichs kein anderes sein kann, als die Bestätigung der Foucaultschen Angabe, wonach die Kreiselaxe ihre Lage im absoluten Raume im Wesentlichen beibehält. Die Schwierigkeit und Unübersichtlichkeit der fraglichen Entwicklungen hat nur darin ihren Grund, daß in ihnen nicht konsequent vernachlässigt wird, daß nämlich das Gyroskop nicht durchweg als verschwindend klein gegen die Erde oder seine Umdrehungsgeschwindigkeit-

*) Es handelt sich u. A. um Arbeiten von Quet (*Liouville's Journal* Bd. 18 (1863)), Lottner (*Crelles Journal* Bd. 54 (1867)), Bour (*Liouville's Journal* (2) Bd. 8 (1863)). Zusammengestellt bei Gilbert: *Étude historique et critique sur le problème de la rotation* (aus *Annales de la Société Scientifique de Bruxelles* Bd. 2 (1878)). Wir nennen ferner die große Arbeit von Gilbert: *Mémoire sur l'application de la méthode de Lagrange à divers problèmes du mouvement relatif* (Ebenda Bd. 6 und 7 1881—1883) und das Werk von Budde: *Allgemeine Mechanik der Punkte und starren Systeme* (Berlin 1890, 1891, Bd. 2 Nr. 294).

keit nicht durchweg als unendlich groß gegen die Erdumdrehung vorausgesetzt wird. Wir verweisen dieserhalb auf die zutreffende Kritik von E. Guyou*), der wir nur noch hinzufügen möchten, daß man mit demselben ungeheuren Grade der Annäherung, mit dem man die Geschwindigkeit der Erdumdrehung gegen die der Kreiselrotation vernachlässigt, auch die Trägheitswirkung des äußeren und inneren Ringes gegen die des Schwungringes vernachlässigen darf, worauf wir unten zurückkommen werden.

Zunächst wollen wir ausdrücklich verabreden, daß es erlaubt sei, den äußeren und inneren Ring als *masselos* zu betrachten und von *Reibungswirkungen abzusehen*. Dann haben wir allein von dem Schwungringe zu sprechen. Dieser ist um seinen Schwerpunkt frei beweglich und von Kräften frei, da die Schwerkraft als im Stützpunkte angreifend nicht in Betracht kommt. Die Bewegung des Schwungringes besteht daher allgemein gesprochen in einer *regulären Präcession* relativ zum absoluten Raume. Die an der Erddrehung teilnehmende Schwerpunktsbewegung beeinflusst diese Drehbewegung in keiner Weise. Denn Bewegung des Schwerpunktes und Drehung um den Schwerpunkt sind wie bekannt zwei Vorgänge, die sich beim Fehlen äußerer Kräfte glatt superponieren, ohne sich irgendwie zu stören.

Dies würde auch dann noch gelten, wenn die Schwerpunktsbewegung nicht eine nahezu gleichförmig-geradlinige wäre, wie sie es bei der Erddrehung für den Zeitraum einiger Minuten thatsächlich ist, sondern *wenn der Schwerpunkt in willkürlicher Weise und in beliebigen scharfen Krümmungen geführt würde*. Ja es würde nicht nur gelten für den schnell rotierenden, sondern ebensogut für den *nicht angedrehten Schwungring*, immer unter der Voraussetzung der Reibungslosigkeit der Führungen und der Massenlosigkeit der Ringe. In der That ist die kräftefreie Bewegung des symmetrischen Kreisels bei beliebiger Größe der Eigenrotation eine reguläre Präcession; von der größeren oder geringeren Eigenrotation, die wir dem Kreisel erteilen, hängt es lediglich ab, ob der entstehende Präcessionskegel bei gegebenem seitlichen Anstoß eine geringere oder größere Winkelöffnung erhält. Wäre es zu erreichen, daß die Axe des Schwungringes zu Beginn des Versuches momentan im absoluten Raume genau stillsteht, so würde sie ihre Lage gegen den absoluten Raum genau beibehalten; der Öffnungswinkel des Präcessionskegels wäre und bliebe dann genau gleich Null, ganz unabhängig davon, ob der Schwungring um seine Axe rotiert oder nicht,

*) Sur une solution élémentaire du problème du gyroscope de Foucault. Comptes Rendues Bd. 106, Paris 1888, pag. 1143.

und ob der Schwerpunkt des Apparates bewegt wird oder nicht; denn nachdem wir die Reibung wegdefiniert haben, giebt es nichts, was die einmal ruhende Schwungringaxe in Bewegung setzen könnte. Wir hätten hier also die von Foucault behauptete Stabilisierung der Kreiselaxe im Raume ohne das von Foucault hierfür als unerlässlich angesehene Mittel einer hohen Eigenrotation.

Allerdings ist der soeben vorausgesetzte Anfangszustand der Kreiselaxe experimentell nicht zu erreichen. Der Experimentator kann die anfängliche Ruhe der Kreiselaxe nur vom Standpunkte der Erdbewegung aus beurteilen; er ist bestrebt, nicht die absolute Ruhe im Raume, sondern die relative Ruhe gegen die Erde zu verwirklichen. Nehmen wir an, daß ihm letzteres genau gelungen sei, und sehen wir zu, wie sich die Bewegung der Kreiselaxe gestaltet, wenn der Kreisel insbesondere nicht angedreht ist.

In der Anfangslage weist die Kreiselaxe bei dem ersten Foucault'schen Versuche horizontal; sie bildet mit der Umdrehungsaxe der Erde den Winkel α , welcher zwischen φ und $\pi - \varphi$ (φ = geographische Breite des Ortes) enthalten ist und von dem Azimuth der Kreiselaxe gegen den Meridian abhängt. Der anfängliche Geschwindigkeitszustand besteht in einer Drehung um die Erdaxe von der Größe ω (ω = Erdrotation). Diese Drehung zerlegt sich in eine Komponente $\omega \cos \alpha$ um die Figurenaxe und in eine Komponente $\omega \sin \alpha$ um eine äquatoriale Axe des Schwungringes. Der Anfangsimpuls des Kreisels hat nach denselben Axen die Komponenten $C\omega \cos \alpha$, $A\omega \sin \alpha$; er

bildet im Falle des Schwungringes (abgeplattetes Trägheitsellipsoid) mit der Figurenaxe einen Winkel $\beta < \alpha$, welcher bestimmt ist durch

$$(1) \quad \operatorname{tg} \beta = \frac{A}{C} \operatorname{tg} \alpha.$$

Der Winkel β kann auch durch eine bekannte Konstruktion (vgl. p. 106) gefunden werden, die in Fig. 110 angedeutet ist. Aus der Richtung der Rotationsaxe OR , die hier mit der Erdaxe zusammenfällt und der Richtung der Figurenaxe OF folgt die Richtung der Impulsaxe OJ ,

indem man an die Spur des Trägheitsellipsoides in der Ebene ROF die Tangente im Schnittpunkte mit OR legt und auf diese das Lot von O fällt.

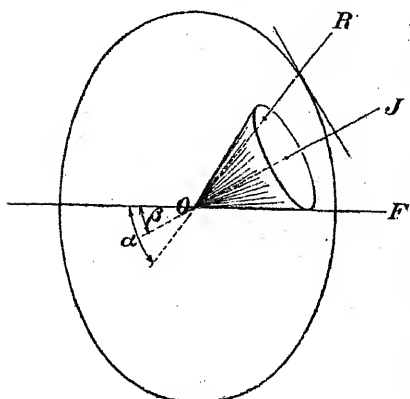


Fig. 110.

Bei der nun folgenden Bewegung beschreibt die Figurenaxe im Raume einen Präcessionskegel um die Impulsaxe von dem soeben bestimmten Öffnungswinkel β . Dagegen beschreibt eine mit der Erde fest verbundene von O auslaufende Richtung vermöge der Erdrotation einen Kegel um die Rotationsaxe der Erde. Aus der Verschiedenheit der Kegel ergibt sich, daß auch der nicht eigens angedrehte Kreisel, von der Erde aus beurteilt, Bewegungen ausführen würde und also (bei gänzlich ausgeschalteter Reibung) im Sinne Foucaults als Gyroskop funktionieren würde.

Natürlich ist aber auch die Voraussetzung, daß sich der Kreisel im Anfangszustande genau in relativer Ruhe gegen die Erde befunden habe, unzulässig. Selbst bei sorgfältigstem Experimentieren wird die Kreiselaxe relativ gegen die Erde eine Anfangsgeschwindigkeit haben, die mit Rücksicht auf die Geringfügigkeit der Erdrotation möglicher Weise größer sein kann wie die der letzteren entsprechende Geschwindigkeit. Der anfängliche Impulsvector, der sich aus dieser Geschwindigkeit zusammen mit der Winkelgeschwindigkeit der Erdrotation bestimmt, kann dann jede beliebige Lage und der Präcessionskegel, den die Figurenaxe um diesen Impulsvector beschreibt, jede beliebige Winkelöffnung haben. Wenn z. B. durch den anfänglichen Anstoß die Komponente der Erdrotation nach der Figurenaxe des Kreisels gerade aufgehoben, die Eigenrotation des Kreisels mithin zufällig Null wird, so würde der Impulsvector in eine äquatoriale Axe fallen; der Präcessionskegel würde dann in die zu dieser Axe normale Ebene ausarten. Wenn andererseits die Komponente der Erdrotation nach der Äquatorebene des Kreisels durch den anfänglichen Anstoß zufällig aufgehoben wird, so würde der Präcessionskegel unendlich schmal werden und mit der Figurenaxe zusammenfallen; diese selbst würde dann im Raume absolut stillstehen. Mit Rücksicht auf derartige unkontrollierbare geringfügige Anfangsimpulse würde also die weitere Bewegung des Kreisels völlig unsicher werden.

Und nun ist die Sache die, daß man dieser Unsicherheit entgeht, wenn man dem Kreisel eine gegen die Erdrotation große Eigenrotation erteilt. Hierzu würde z. B. schon eine Geschwindigkeit von einer Umdrehung pro Sekunde genügen, da dieselbe $24 \cdot 60 \cdot 60$ mal größer als die Geschwindigkeit der Erdumdrehung ist. Etwa mit dieser Umdrehungsgeschwindigkeit hat Foucault in der That gearbeitet). Der Gesamtimpuls des Kreisels, der sich aus diesem absichtlichen Eigen-*

*) Vgl. hierzu Instructions sur les expériences du gyroscope; in dem Buche: Recueil des travaux scientifiques de L. Foucault, Paris 1878, p. 417.

impuls, dem sonstigen unvermeidlichen Anfangsimpuls und dem Impuls der Erdrotation zusammensetzt, wird alsdann fast genau die Richtung der Figurenaxe haben. Gleichzeitig wird der Präcessionskegel so schmal, daß wir mit einer für alle Versuche hinreichenden Genauigkeit von einer absoluten Ruhe der Figurenaxe im Raume sprechen können.

Die dem Kreisel zu erteilende Eigenrotation bezweckt also in erster Linie, *von den unkontrollierbaren Anfangsimpulsen beim Ingangsetzen des Kreisels frei zu werden*, wodurch überhaupt erst eine bestimmbare und wohldefinierte Bewegung des Kreisels ermöglicht wird, in zweiter Linie, *den Präcessionskegel hinreichend eng zu machen*, wodurch diese Bewegung so einfach wie möglich wird, wobei sie nämlich merklich in die einfache Rotation um die im Raum feste Figurenaxe übergeht. Ist Ω die Eigenrotation des Kreisels und wie früher ω die Geschwindigkeit der Erdumdrehung, α der anfängliche Winkel der Figurenaxe gegen die Drehaxe der Erde, ferner ω_0 die durch unabsichtliche Anstöße dem Schwungringe erteilte anfängliche Drehgeschwindigkeit relativ gegen die Erde, γ der Winkel, den die Figurenaxe mit der Axe von ω_0 bildet, so bestimmt sich die Öffnung β des Präcessionskegels ähnlich wie in Formel (1) zu:

$$(2) \quad \operatorname{tg} \beta = \frac{A}{C} \cdot \frac{\omega \sin \alpha + \omega_0 \sin \gamma}{\Omega + \omega \cos \alpha + \omega_0 \cos \gamma}.$$

Wenn Ω groß gegen ω und ω_0 , so hat man merklich $\beta = 0$. Nehmen wir, wie es oben geschah, an, daß ω_0 und ω etwa von gleicher Größenordnung sind, so können wir kurz sagen, daß die Öffnung des Kegels von der Größenordnung ω/Ω wird und daß die Richtung der Figurenaxe dann und nur dann als unveränderlich anzusehen ist, wenn man Größen von der Ordnung ω/Ω vernachlässigt.

Somit ist die Foucaultsche Angabe von der im Raum festen Schwungringaxe unter den bisherigen Vernachlässigungen als hinreichend genau bestätigt und gleichzeitig die eigentliche Rolle, die der Eigenrotation hierbei zufällt, deutlicher als bei Foucault hervorgekehrt.

Zunächst soll nun der Einfluß des *Massensystems der Aufhängeringe* studiert bez. nachgewiesen werden, daß sie ohne merklichen Einfluß auf die Lage des Schwungringes sind. Solange wir sie als masselos voraussetzen, stand die Axe des Schwungringes bei hinreichender Eigenrotation desselben merklich im Raume stille. Dementsprechend wird unter dieser Voraussetzung ein Durchmesser D des inneren Ringes, nämlich der mit der Schwungringaxe zusammenfallende, im Raume festgehalten. Andererseits wird ein Durchmesser D' des äußeren Ringes, nämlich der in

die Lotlinie des Beobachtungsortes fallende, durch seine Verbindung mit der rotierenden Erde in ganz bestimmter Weise geführt. Es ist aber klar, daß die Bewegung des Systems unserer beiden Ringe durch Angabe der Bewegung zweier Durchmesser D und D' vollständig festgelegt ist: Wenn der Durchmesser D wirklich im Raume genau stillsteht und der Durchmesser D' genau die Bewegung der Lotlinie mitmacht, so ist die Bewegung unserer beiden Ringe dadurch *zwangsläufig* gemacht. Ihre Drehgeschwindigkeit wird hierbei ersichtlich *von der Größenordnung der Geschwindigkeit der Erdrotation*. Des Näheren sahen wir bereits pag. 732, daß, solange die Schwungringaxe relativ zur Erde wenig von ihrer horizontalen Anfangslage abweicht, die Winkelgeschwindigkeit des äußeren Ringes gleich $\omega \sin \varphi$ sein würde; die des inneren Ringes wird, wie gleichfalls aus der angezogenen früheren Überlegung folgt, gleich $\omega \cos \varphi \sin \lambda$, wo λ das Azimuth der Kreiselaxe gegen den Meridian des Beobachtungsortes bedeutet. Indem des Weiteren die Schwungringaxe ihre Stellung im Raum behauptet und sich dabei im Laufe der Zeit aus der Horizontalen des Beobachtungsortes entfernt, ändern sich diese Werte der Geschwindigkeiten stetig, bleiben aber dauernd von der Größenordnung ω .

Jetzt stellen wir uns vor, daß die beschriebene Bewegung der Ringe auch bei nicht verschwindender Masse derselben *zwangsläufig* aufrecht erhalten werde. Hierzu ist erforderlich, daß den Ringen zu Anfang der Bewegung die Impulse $A_1 \omega \cos \varphi \sin \lambda$, $A_2 \omega \sin \varphi$ erteilt werden, wo A_1 und A_2 die Trägheitsmomente des inneren und äußeren Ringes um einen ihrer Durchmesser bedeuten, und daß diese Impulse in der Weise abgeändert werden, wie es der Veränderlichkeit der Drehgeschwindigkeiten entspricht. Sie bleiben dabei von der Größenordnung $A_1 \omega$ und $A_2 \omega$. Setzen wir sie mit dem Impuls der Eigenrotation des Schwungringes zusammen, welcher im Wesentlichen $C\Omega$ beträgt, so ergibt sich ein Gesamtvektor, der nach Richtung und GröÙe jedenfalls nur wenig von dem konstanten Eigenimpuls des Schwungringes abweicht. Der Richtungsunterschied sowie der verhältnismäßige Größenunterschied beider Vektoren ist nämlich von der Größenordnung ω/Ω , wenn wir das Verhältnis der Trägheitsmomente A_1/C und A_2/C , indem wir ungünstig rechnen, der Größenordnung nach gleich 1 setzen. (Bei der wirklichen Ausführung des Foucaultschen Gyroskops sind diese letzteren Verhältnisse sogar wesentlich kleiner als 1.)

Wir können hiernach sagen: zu der von uns fingierten *zwangsläufigen* Bewegung der Ringmassen, wie sie sich bei Festhaltung der Schwungringaxe ergeben würde, gehört ein Gesamtimpuls, der nach Richtung und GröÙe als konstant angesehen werden darf, sofern wir

Richtungs- und Größenänderungen von der Ordnung ω/Ω vernachlässigen. Er bleibt also in demselben Sinne und mit demselben Genauigkeitsgrade konstant, wie die Figurenaxe bei Absehung von den Ringmassen ihre Lage im Raume beibehält. In der That war auch die Unveränderlichkeit der Schwungringaxe nur eine angenäherte, wie im Anschluß an Gl. (2) hervorgehoben wurde, und nur eine bei Vernachlässigung des Größenverhältnisses ω/Ω zutreffende.

Wir schließen hieraus, indem wir nunmehr von der bisher betrachteten erzwungenen zu der freien Bewegung des Massensystems: Schwungring, innerer und äußerer Ring, übergehen, daß diese Bewegung bei gleicher Wahl des Anfangszustandes mit jener identisch ausfällt, sofern wir nur Unterschiede von der Größe ω/Ω vernachlässigen. Denn für die freie Bewegung ist zu fordern, daß bei dieser der Gesamtimpuls des Massensystems nach Richtung und Größe im Raum konstant bleibe. Dieser Forderung genügt innerhalb der Genauigkeitsgrenze ω/Ω die bisher betrachtete erzwungene Bewegung. Daher stimmt dieselbe innerhalb derselben Genauigkeitsgrenze mit der natürlichen Bewegung des Massensystems überein.

Mit anderen Worten: *Der Einfluß der Massen des Cardanischen Gehänges auf die Bewegung des Foucaultschen Gyroskopes von drei Freiheitsgraden ist nur von der Größenordnung ω/Ω und läßt sich in der Beobachtung auf keine Weise nachweisen.* Er darf nicht nur, sondern er muß konsequenter Weise vernachlässigt werden, wenn anders man überhaupt mit Foucault von der Unveränderlichkeit der Schwungringaxe sprechen will. —

Um Mißverständnissen entgegenzutreten, wollen wir noch ausdrücklich hervorheben, daß die bei der Foucaultschen Beobachtungsmethode zu messende Winkeländerung des äußeren Ringes gegen die Erde (oder die Horizontalkomponente der relativen Bewegung der Schwungringaxe) nicht ihrerseits von der hier vernachlässigten Größenordnung ist. Jene Winkeländerung betrug nämlich $\omega \sin \varphi \Delta t$. Ihr Verhältnis gegen Größen von der Ordnung ω/Ω ist $\Omega \sin \varphi \Delta t$. Hier bedeutet $\Omega \Delta t$ den Drehungswinkel des Schwungringes während der Beobachtungszeit, also bei einigermaßen schneller Rotation und einer beispielsweise Beobachtungszeit von 8 Minuten, ein außerordentlich großes Vielfaches von 2π . Wir erkennen hieraus, daß der Wert des zu beobachtenden gyroskopischen Effektes durch Vernachlässigungen von der Ordnung ω/Ω in keiner Weise getrübt wird. —

Von ungleich größerem Einfluß wie die Massen der Aufhängeringe dürfte die *Reibung* sein. Wir denken dabei teils an die Reibung in der Führungsaxe des äußeren Ringes, teils an diejenigen Wider-

stände, die sich zwischen den Schneiden des inneren Ringes und ihren Auflagerflächen am äußeren Ringe entwickeln. Die Untersuchung dieser Fehlerquellen, zu denen sich noch Luftwiderstand, Luftströmungen, Erwärmung des Materials etc. gesellen, wäre für das wirkliche Verständnis der Foucaultschen Versuche jedenfalls wichtiger als die pag. 736 erwähnten unnötig allgemeinen und mathematisch ausgesponnenen Betrachtungen über Relativbewegungen.

Den Einfluß der Lagerreibungen können wir uns in vergrößertem und vergrößertem Maßstabe durch ein einfaches Experiment klar machen. Wir nehmen einen Kreisel im Cardanischen Gehänge, dessen Schwerpunkt im Mittelpunkt des Gehänges liegt (Fig. 2). Den Schwungring versetzen wir in starke Rotation und stellen seine Axe anfangs horizontal. Darauf drehen wir das Gestell langsam um die Vertikale. Liegen die Verhältnisse günstig, d. h. ist die Reibung in den Lagern gering, die Eigenrotation stark und die Drehung des Gestelles langsam, so behält die Schwungringaxe zunächst ihre ursprüngliche Lage scheinbar bei und hält dadurch auch die Ebene des äußeren Ringes im Raume fest. Dies Ergebnis ist aber nur eine Folge ungenauer Beobachtung. Bei länger anhaltender Drehung des Gestelles oder bei absichtlich vermehrter Lagerreibung sehen wir, daß sich die Axe des Schwungringes langsam hebt und dabei den inneren Ring schief stellt, während der äußere scheinbar fortfährt, seine ursprüngliche Lage im Wesentlichen beizubehalten. Drehen wir andererseits das Gestell um die horizontale Axe des inneren Ringes, so bemerken wir ebenfalls zunächst ein scheinbares Stehenbleiben der Schwungringaxe, wodurch der innere Ring in seiner ursprünglichen Horizontalebene festgehalten wird. Bei länger anhaltender Drehung oder bei vermehrter Reibung sehen wir aber, daß die Axe des Schwungringes seitlich in der Horizontalebene ausweicht, wobei sie die Ebene des äußeren Ringes um deren Axe verdreht.

Der Grund dieser Bewegungen liegt offenbar in der Reibung. Drehen wir das Gestell um die Vertikale, so bewegen sich die Lager des äußeren Ringes relativ gegen dessen Zapfen, welche durch den Schwungring annähernd festgehalten werden, und es entsteht ein Reibungsmoment um die Drehaxe des *äußeren* Ringes; dieses setzt, wie wir bei dem Versuch sehen, in erster Linie nicht den äußeren, sondern den *inneren* Ring in Bewegung. Drehen wir aber das Gestell um die vorher genannte horizontale Axe, so tritt ein Gleiten der Lager des inneren Ringes gegen dessen Zapfen und im Zusammenhange damit ein Reibungsmoment um die Axe des *inneren* Ringes auf; dasselbe versetzt nicht den inneren, sondern vornehmlich den *äußeren* Ring in Bewegung.

Die Erklärung dieser abermals paradoxen Erscheinungen läßt sich wenigstens qualitativ aus der Theorie des schweren Kreisels entnehmen. Unser im Schwerpunkte unterstützter Schwungring verhält sich unter dem Einfluß eines Reibungsmomentes um die Drehaxe des *inneren* Ringes mutatis mutandis wie ein schwerer Kegel. Denn das genannte Reibungsmoment hat, gerade so wie die Schwere beim Nicht-Zusammenfallen von Schwerpunkt und Stützpunkt, die zur Figurenaxe senkrechte horizontale Gerade („Knotenlinie“) zur Axe. Die Folge ist eine pseudo-reguläre Präcession des Schwungringes, bei welcher die Figurenaxe des Schwungringes in der Horizontalebene ausweicht. Die Ebene des inneren Ringes bleibt dabei im Mittel horizontal, die des *äußeren* Ringes wird verdreht. Die Überlegung läßt sich entsprechender Weise auch auf die zuerst betrachtete Drehung um die vertikale Drehaxe des *äußeren* Ringes übertragen und ergibt dabei eine Präcession des Schwungringes in einer Vertikalebene, also eine Verdrehung des *inneren* Ringes. Übrigens kommen wir auf diesen letzteren Fall im folgenden Kapitel bei dem Geradlaufapparat des Torpedos zurück, woselbst wir eine eingehendere Theorie der fraglichen Erscheinung geben werden.

Auf den Foucaultschen Versuch übertragen sich diese Ergebnisse wie folgt: Was bei uns das Gestell des Kreisels, ist bei Foucault die Erde. Ihre Drehung findet um die Polaraxe statt. Wir zerlegen sie in drei Drehungen um die Lotlinie, d. h. die Drehaxe des *äußeren* Ringes, um die ursprünglich horizontale Drehaxe des *inneren* Ringes und um die Figurenaxe des Schwungringes. Die den beiden ersten Drehkomponenten entsprechenden Reibungswiderstände wirken in der Weise unseres Versuches auf den Schwungring; die eine verdreht den inneren Ring und lenkt dabei die Axe des Schwungringes in vertikalem Sinne ab, die andere verdreht den *äußeren* Ring und bewirkt eine Horizontalablenkung der Schwungringaxe. Beide Umstände stören diejenige scheinbare Bewegung, die die im Raum feste Schwungringaxe nach Foucault relativ zur Erde beschreiben soll. Die dritte nach der Figurenaxe genommene Komponente der Erddrehung kommt nicht weiter in Betracht; das entsprechende Reibungsmoment addiert sich zu der von der Eigenrotation herrührenden Reibung der Schwungringaxe in ihren Lagern und ist gegen diese zu vernachlässigen.

Es sind mithin bei dem Foucaultschen Versuch verschiedene Reibungseinflüsse thätig, welche die absolute Ruhe der Schwungringaxe stören.

Es entsteht nun die Frage, wie man über diese Reibungseinflüsse Herr werden kann. Das Mittel hierzu liefert abermals eine *hinreichend hohe Eigenrotation des Schwungringes*. (Foucault selbst läßt uns über die Rolle die der Eigenrotation bei seinen Versuchen zufällt, wie schon oben

erwähnt, einigermaßen im Unklaren.) Mit Rücksicht auf die Anfangsbewegung der Schwungringaxe sahen wir, daß die Eigenrotation die Aufgabe hat, den von dieser Axe im Allgemeinen beschriebenen *Präcessionskegel hinreichend enge zu machen*. Mit Rücksicht auf die Reibung dagegen müssen wir sagen, die Eigenrotation bezweckt, die zu den verschiedenen Reibungseinflüssen gehörigen *Präcessionsgeschwindigkeiten möglichst langsam zu machen*. Es handelt sich dabei wohlgemerkt jetzt um ganz andere Präcessionsbewegungen wie früher. Bei der durch die Reibung bewirkten Präcessionsbewegung, auf die wir nach Analogie mit dem schweren Kreisel schlossen, beschreibt die Axe des Schwungringes einen in eine Ebene ausgearteten Kegel (oder Fächer) und zwar einen solchen in der Horizontal- oder Vertikalebene, je nachdem wir allein das Reibungsmoment um die Drehaxe des inneren oder allein das um die Drehaxe des äußeren Ringes betrachten. (In Wirklichkeit werden sich natürlich beide Bewegungen überlagern und es werden auch noch minimale Schwankungen hinzutreten, die in der früher betrachteten Präcessionsbewegung ihren Grund haben.) Da die Präcessionsgeschwindigkeit des schweren Kreisels gleich P/N war, wo P das Moment der Schwere und N den Eigenimpuls des Kreisels bedeutet, [vgl. z. B. p. 305 Gl. (13)], so wird die Geschwindigkeit der durch die Lagerreibung bewirkten Präcession analog gleich M/N werden, wo M das eine oder andere Reibungsmoment, N wiederum den Eigenimpuls bedeutet. Durch Vergrößerung von N kann man jedenfalls diese Präcessionsgeschwindigkeit so klein machen, daß während einiger Minuten Beobachtungszeit die Kreiselaxe überhaupt noch nicht merklich aus ihrer Anfangslage im Raum abgewichen ist. Jedenfalls sehen wir, daß, wenn es überhaupt erlaubt ist, von der Reibung abzu-
sehen, dies nur für einen nicht zu langen Zeitraum und dank einem hinreichend großen Eigenimpulse gestattet ist. *Wennschon der Eigenimpuls die Wirkung der Reibungsmomente nicht aufheben kann, so kann er doch ev. das Zeitmaß dieser Wirkung so reduzieren, daß dieselbe für eine nicht zu lange Beobachtungszeit unwesentlich wird.*

Wie groß man aber den Eigenimpuls wählen muß, um dieses zu erreichen, läßt sich theoretisch nicht bestimmen, da es hierbei auf die Größe der Reibungsmomente M , also auf die Konstruktion der Lager und Schneiden ankommt. Hier hätte die genaue experimentelle Untersuchung der Fehlerquellen einzusetzen, die bei Foucault selbst zu fehlen scheint. Das experimentelle Genie von Foucault bürgt uns dafür, daß die Reibungswirkungen M bei seinem Apparat sehr klein waren; wie klein sie aber waren, darüber gewinnen wir aus seinen Mitteilungen kein Urteil.

Eine andere Schwierigkeit des ersten Foucaultschen Versuches, nämlich die Notwendigkeit einer sehr genauen Zentrierung des Schwungringes*), wird durch eine glückliche Modifikation des Gyroskops, das sog. *Barogyroskop*, umgangen, von dem unten die Rede sein wird.

Wir gehen zunächst zu dem zweiten Foucaultschen Versuch (Kreisel von zwei Freiheitsgraden) über und haben hier die beiden interessanten Sätze zu beweisen, daß a) ein in der Horizontalebene beweglicher Schwungring wie eine Deklinationsnadel, b) ein in der Meridianebene beweglicher mutatis mutandis wie eine Inklinationsnadel sich verhält.

Der Beweis beider Sätze ist unmittelbar einleuchtend, wenn wir uns auf den früher entwickelten Begriff des Deviationswiderstandes stützen (vgl. Kap. III § 6); umständliche analytische Entwicklungen, wie sie für diesen Zweck von Gilbert**) gegeben sind, scheinen hier ebensowenig am Platze, wie im vorigen Falle. Die folgenden einfachen Betrachtungen stimmen im Resultat mit den Gilbertschen Entwicklungen überein.

a) *Drehaxe des äußeren Ringes in die Lotlinie gestellt, innerer Ring unter einem rechten Winkel gegen den äußeren festgeklemmt, Schwungringaxe die Horizontalebene bestreichend.* Wir zerlegen die Erdrotation ω in zwei Komponenten nach der Lotlinie und dem Meridian des Beobachtungsortes. Die erste Komponente beträgt $\omega \sin \varphi$, wenn φ die geographische Breite ist. Dieselbe beeinflusst bei hinreichend geringer Reibung in den Zapfen des äußeren Ringes die absolute Lage des Schwungringes nicht; der Schwungring macht diese Drehung einfach nicht mit, wobei er natürlich auch den inneren und äußeren Ring verhindert, dieser Drehung zu folgen, und verhält sich hinsichtlich dieser Komponente ebenso wie der Kreisel von drei Freiheitsgraden hinsichtlich der gesamten Erdrotation. Die andere Komponente ist $\omega \cos \varphi$. Denken wir uns die Lage des Schwungringes in der Horizontalebene für einen Augenblick fixiert, so würde diese Komponente die Axe des Schwungringes auf einem Kreiskegel um den Meridian herumführen und der Kreisel eine reguläre Präcession beschreiben. Vermöge seiner Trägheit widerstrebt er dieser Führung mit einem Momente, dessen Axe gleichzeitig auf der Figurenaxe und der Axe des Präcessionskegels senkrecht steht, in unserem Falle also in die Lotlinie fällt. Die Größe des Momentes beträgt nach p. 175 Gl. (1), wenn wir für die dort mit ν bezeichnete Präcessionsgeschwindigkeit den Wert

*) Vgl. die oben cit. Instructions sur les Expériences du gyroscope.

**) Vgl. § XV und XVI der p. 736 citierten Arbeit: Mémoire sur l'application etc.

$\omega \cos \varphi$ eintragen und den Eigenimpuls N des Schwungringes*) in die Formel einführen:

$$(3) \quad K = -\omega \cos \varphi \sin \vartheta (N - A\omega \cos \varphi \cos \vartheta);$$

ϑ meint hierbei den Winkel zwischen der Figurenaxe des Kreisels und der Axe des Präzessionskegels, d. h. in unserem Falle den Winkel zwischen Figurenaxe und Meridian. Zur Fixierung des Vorzeichens werde festgesetzt, daß wir ϑ von der nördlichen Seite des Meridians aus zählen wollen und daß wir diejenige Seite der Schwungringaxe als (positive) Figurenaxe rechnen, um welche die Eigenrotation in demselben Sinne erfolgt, wie die Erdrotation um die Verbindungslinie Erdmittelpunkt—Nordpol, daß wir also mit Benutzung der pag. 734 eingeführten Ausdrucksweise die Figurenaxe vom Mittelpunkt des Schwungringes nach dem „Nordpol“ desselben gezogen denken. Das Produkt ωN in Gl. (3) ist auf Grund dieser Festsetzungen eine *positive* Größe.

Übrigens ist in (3) das zweite Glied der Klammer gegen das erste unbedingt zu streichen. Jenes Glied verhält sich nämlich zu diesem der Größenordnung nach wie $A\omega$ zu N oder (unter Absehung von der Verschiedenheit des äquatorialen und polaren Trägheitsmomentes) wie die Geschwindigkeit der Erdumdrehung zur Winkelgeschwindigkeit des Schwungringes oder wie die Dauer einer Schwungringumdrehung zur Länge des Tages. Wir schreiben daher statt (3) kürzer:

$$(3') \quad K = -N\omega \cos \varphi \sin \vartheta.$$

Soll nun die vorausgesetzte Präzessionsbewegung des Schwungringes unter der unveränderlichen Neigung ϑ gegen den Meridian aufrecht erhalten werden, so müßte ein Moment $-K$ um die Lotlinie ausgeübt werden, welches den Trägheitswiderstand K überwindet. Geschieht dieses nicht, so bewegt sich der Schwungring so, als ob ein Moment $+K$ um die Lotlinie wirkt, welches den Winkel ϑ verändert. Die Lotlinie ist für den Schwungring eine äquatoriale Hauptaxe, desgleichen für den äußeren Ring, für den inneren Ring dagegen die Figurenaxe desselben. Nennen wir A_1, C_1, A_2, C_2 die bez. äquatorialen und polaren Hauptträgheitsmomente des inneren und äußeren Ringes, so wird für die Drehung um die Lotlinie die Summe der in

*) Der Eigenimpuls N drückt sich (vgl. z. B. p. 222 oben) durch die Eulerschen Winkel φ, ψ, ϑ folgendermaßen aus: $N = C(\varphi' + \cos \vartheta \psi')$; die Winkelgeschwindigkeiten φ' und ψ' sind aber in Gl. (1) von p. 175 mit μ und ν bezeichnet. Es wird daher auch: $N = C(\mu + \cos \vartheta \nu)$. Selbstverständlich hat der Eulersche Winkel φ nichts mit der im Text benutzten geographischen Breite φ zu thun.

Frage kommenden Trägheitsmomente von Schwungring, innerem und äußerem Ring $A + C_1 + A_2$. Die Bewegungsgleichung wird mithin:

$$(4) \quad (A + C_1 + A_2) \vartheta'' = K = -N\omega \cos \varphi \sin \vartheta.$$

Dafs gleichzeitig der Eigenimpuls des Schwungringes durch die Erddrehung nicht geändert wird, ist selbstverständlich, weil die Axe von K auf der Figurenaxe senkrecht steht. N ist daher in der vorigen Gleichung eine Konstante, in welchem Umstande wir diejenige zweite Gleichung erblicken können, die zur vollständigen Beschreibung der Bewegung unseres Kreisels von zwei Freiheitsgraden neben (4) erforderlich ist.

Gl. (4) zeigt nun unmittelbar Folgendes: *Im Gleichgewicht befindet sich die Schwungringaxe nur dann, wenn dieselbe die Richtung des Meridianes hat.* Denn wir haben $\vartheta'' = 0$ nur dann, wenn entweder $\vartheta = 0$ oder $\vartheta = \pi$ ist. *Von den beiden Gleichgewichtslagen $\vartheta = 0$ und $\vartheta = \pi$ ist die erstere eine stabile, die letztere eine labile.* Denn vermöge des Vorzeichens der rechten Seite von (4) wird bei einer Störung der Gleichgewichtslage $\vartheta = 0$ die Schwungringaxe durch die auftretende Winkelbeschleunigung nach dieser Lage zurückgeführt, dagegen bei einer Störung der Gleichgewichtslage $\vartheta = \pi$ von dieser entfernt. *In der stabilen Gleichgewichtslage befindet sich die Eigenrotation des Schwungringes mit der meridionalen Komponente der Erddrotation im gleichsinnigen Parallelismus.* Denn wir wollten, um das Vorzeichen von ωN positiv zu machen, den Winkel ϑ zwischen Meridian und Figurenaxe so bestimmen, dafs die Eigenrotation um die Figurenaxe in demselben Sinne erfolgt, wie die Erddrehung um die Erdaxe oder wie die meridionale Komponente derselben um die nördliche Hälfte des Meridians, von der aus wir den Winkel ϑ zählen. *Die von Foucault hervorgehobene Tendenz zum gleichsinnigen Parallelismus der Drehaxen zeigt sich in dem Auftreten der nach der stabilen Gleichgewichtslage hin gerichteten Beschleunigung der Schwungringaxe.*

Am einfachsten und vollständigsten läfst sich die in Rede stehende Bewegung beschreiben, wenn wir sie mit der Bewegung eines mathematischen Pendels vergleichen. In der That ist (4) nichts anderes, als die gewöhnliche Differentialgleichung der Pendelbewegung. Die letztere können wir, wenn wir unter l die Länge des Pendels und unter ϑ denjenigen Winkel verstehen, den l mit der stabilen Gleichgewichtslage, d. h. mit der Schwererichtung jeweils einschließt, schreiben:

$$(4') \quad \vartheta'' = -\frac{g}{l} \sin \vartheta.$$

Um die Gl. (4) und (4') in einander überzuführen, ist es nur nötig, l so zu wählen, dafs

$$(5) \quad l = \frac{g(A + C_1 + A_2)}{N\omega \cos \varphi}.$$

Diese Formel giebt die Länge des korrespondierenden mathematischen Pendels an, dessen Bewegung bei gleichen Anfangswerten von ϑ und ϑ' mit der Bewegung unseres Schwungringes genau identisch ist. Länge und Schwingungsdauer des Pendels wird um so kleiner, je größer N ist; dementsprechend nimmt die Richtkraft der Erddrehung auf unseren Schwungring mit der Größe des Eigenimpulses N zu.

Auch der Vergleich mit der Deklinationsnadel läßt sich jetzt aufs einfachste durchführen. Da nämlich die Bewegungsgleichung einer solchen lautet $J\ddot{\vartheta}'' = -MH \sin \vartheta$, wo J das Trägheitsmoment der Nadel, M das magnetische Moment derselben und H die Horizontalintensität des Erdmagnetismus bedeutet, so wird die Länge des dieser Magnetenadel korrespondierenden mathematischen Pendels

$$(5') \quad l = \frac{gJ}{MH}.$$

Indem man die in (5) und (5') angegebenen Pendellängen gleichsetzt, erkennt man, wie sich die von Foucault ausgesprochene Zuordnung des rotierenden Schwungringes mit der Magnetenadel auch quantitativ durchführen läßt. Stellt man sich z. B. vor, daß das Trägheitsmoment J der Nadel mit dem für die Bewegung des Schwungringes in Betracht kommenden gesamten Trägheitsmoment $A + C_1 + A_2$ der Kreiselvorrichtung übereinstimmt, so hätte man den Eigenimpuls des Schwungringes einfach so zu wählen, daß $N\omega \cos \varphi = MH$ ist; alsdann wird die Bewegung unseres Schwungringes vom Eigenimpuls N bei gleichen Anfangswerten von ϑ und ϑ' ein kongruentes Abbild der Bewegung einer Magnetenadel vom magnetischen Momente M .

b) Drehaxe des äußeren Ringes senkrecht gegen die Meridianebene gerichtet, innerer Ring senkrecht gegen den äußeren festgestellt, Schwungringaxe in der Meridianebene beweglich.

Von einer Zerlegung der Erdrotation in Komponenten haben wir hier abzusehen, weil die Gesamtrotation ω die Lage des Schwungringes in der Meridianebene beeinflusst. Denken wir uns den Winkel ϑ zwischen der Axe des Schwungringes und der Axe der Erdrotation für einen Augenblick festgehalten, so würde der Schwungring eine reguläre Präcession um die Erdaxe beschreiben. Dem widerstrebt er vermöge seiner Trägheit mit einem Momente K , dessen Axe gleichzeitig auf der Axe des Schwungringes und der der Erdrotation senkrecht steht, also in die Normale zur Meridianebene, d. h. in die Drehaxe des äußeren Ringes fällt. Die Größe des Momentes beträgt nach p. 175 Gl. (1),

wenn wir nunmehr ω statt ν und N statt $C(\mu + \nu \cos \vartheta)$ eintragen,

$$(6) \quad K = -\omega \sin \vartheta (N - A\omega \cos \vartheta).$$

Ebenso wie unter a) haben wir das zweite Glied der Klammer gegen das erste zu vernachlässigen, so daß einfacher wird:

$$(6') \quad K = -N\omega \sin \vartheta.$$

Setzen wir ähnlich wie unter a) fest, daß wir die Figurenaxe vom Mittelpunkte des Schwungringes nach derjenigen Seite hin ziehen, von der aus gesehen die Rotation des Schwungringes in demselben Sinne erfolgt wie die Erdrotation um den Nordpol, und messen wir den Winkel ϑ von der nördlichen Hälfte der Erdaxe nach der so definierten Figurenaxe hin, so wird das Produkt $N\omega$ in der vorigen Gleichung positiv sein.

Soll also der Schwungring in der sich drehenden Meridianebene seine Lage beibehalten, so ist dazu ein Moment $-K$ um die Drehaxe des äußeren Ringes erforderlich, welches die Trägheitswirkung des Schwungringes überwindet. Wird ein solches Moment nicht ausgeübt, so muß sich der Winkel ϑ zwischen Erdaxe und Figurenaxe ändern, in solchem Maße, das das Produkt aus dem Trägheitsmoment der bewegten Teile und der Winkelbeschleunigung gleich K wird. Dies führt ebenso wie oben auf die Differentialgleichung:

$$(7) \quad (A + C_1 + A_2)\vartheta'' = K = -N\omega \sin \vartheta.$$

Aus dieser Gleichung ergeben sich unmittelbar die folgenden Schlüsse: *Der Schwungring befindet sich innerhalb der Meridianebene nur dann im Gleichgewicht, wenn er die Richtung der Erdaxe hat, d. h. nur in den beiden Lagen $\vartheta = 0$ und $\vartheta = \pi$. Die erstere Lage ist eine stabile die letztere eine labile Gleichgewichtslage. Indem die durch (7) bestimmte Beschleunigung den Schwungring nach der stabilen Gleichgewichtslage hinführt, ist sie bestrebt, die Drehaxe des Schwungringes mit der Drehaxe der Erde in homologem Sinne parallel zu richten.*

Auch die jetzige Bewegung ist kongruent mit der Bewegung eines einfachen Pendels. *Die korrespondierende Pendellänge beträgt nunmehr*

$$(8) \quad l = \frac{g(A + C_1 + A_2)}{N\omega}.$$

Andrerseits läßt sich auch die Bewegung der Inklinationsnadel mit der Pendelbewegung identifizieren. Bedeutet J und M Trägheitsmoment und magnetisches Moment der Nadel, T die Totalintensität des Erd-

magnetismus, so wird die Länge des dieser Inklinationsnadel entsprechenden Pendels:

$$(8') \quad l = \frac{gJ}{MT}.$$

Aus dem Vergleich von (8) und (8') erkennt man, wie sich das Verhalten unserer in der Meridianebene beweglichen Schwingringaxe dem Verhalten der Magnetenadel im Inklinationskompaß quantitativ zuordnen läßt, wobei indessen der pag. 735 hervorgehobene Unterschied beider Bewegungen im Auge zu behalten ist.

c) Die vorangehenden Resultate lassen sich leicht zusammenfassen und verallgemeinern, wenn man annimmt, daß die Axe des Schwingringes in einer gegen die Erde beliebig gelegenen Ebene E beweglich sei. Man kann, um dieses zu erreichen, die Ebene des inneren Ringes wieder senkrecht gegen die des äußeren feststellen und hat dann nur die Drehaxe des äußeren Ringes relativ gegen die Erde so zu lagern, daß dieselbe senkrecht auf der Ebene E steht. Bedeutet λ den Winkel zwischen der Axe der Erdrotation und der Ebene E , so kommt als wirksame Komponente der Erdrotation $\omega \cos \lambda$ in Betracht und es ergibt sich als Länge des korrespondierenden einfachen Pendels:

$$(9) \quad l = \frac{g(A + C_1 + A_2)}{\omega N \cos \lambda}.$$

Diese Formel geht in den Fällen a) und b), wo im Besonderen $\lambda = \varphi$ bez. $\lambda = 0$ wird, in die Gl. (5) und (8) über; sie rührt von Gilbert her*).

Noch mögen zwei Bemerkungen hinzugefügt werden über den Einfluß der Reibung und der Massen des Aufhängesystems; diese Bemerkungen sollen sich gleichmäßig auf die Fälle a) und b), sowie auf den verallgemeinerten Fall c) beziehen.

Die Reibung in den Lagern des äußeren Ringes wird sich natürlich auch bei dem Gyroskop von zwei Freiheitsgraden bemerklich machen. Während die Schwingungsamplitude der Schwingringaxe bei Vernachlässigung der Reibung konstant bleiben müßte, wie die obige Betrachtung zeigt, wird sie durch die Reibung allmählich gedämpft. Die Schwingringaxe wird sich also mit abnehmender Amplitude der Schwingungen immer mehr der stabilen Gleichgewichtslage nähern und sich schließlich in diese einstellen, wenn die Eigenrotation des Schwing-

*) Gl. (130) in der früher cit. Arbeit: Mémoire sur l'application etc. Wir sind im Texte nur darin von Gilbert abgewichen, daß wir beim Übergange von (3) zu (3') und von (6) zu (6') ein Glied mit dem Faktor ω^2 unterdrückt haben, welches mit Rücksicht auf den Genauigkeitsgrad des ganzen theoretischen Ansatzes keine Bedeutung hat.

ringes hinreichend lange anhält. Hinsichtlich der quantitativen Verhältnisse dürfen wir uns dabei einfach auf die Analogie mit dem einfachen Pendel oder mit der Magnetnadel berufen. Bei ähnlicher Konstruktion der Lager wird die Reibungswirkung bei den in Rede stehenden Versuchen eine ähnliche sein, wie bei dem einfachen Pendel und bei den Schwingungen einer Magnetnadel, die ihrerseits natürlich stets gedämpfte Schwingungen sind.

Was die Massenwirkung des äußeren und inneren Ringes betrifft, so könnte es auffallen, daß wir dieselbe in unseren letzten Formeln zum Ausdruck gebracht haben, während wir bei der Besprechung des ersten Foucaultschen Versuches sagten, daß sie zu vernachlässigen sei. Dies erklärt sich daraus, daß im ersten Foucaultschen Versuche (bei Vernachlässigung der Reibung) die Schwungringaxe im Raume merklich feststeht und die Ringmassen nur Drehgeschwindigkeiten von der Ordnung der Erdrotation ausführen, daß dagegen im zweiten Foucaultschen Versuch die Schwungringaxe wirkliche Beschleunigungen erfährt, an denen die zu einem Ganzen verbundenen Massen des äußeren und inneren Ringes teilnehmen. Während im ersten Foucaultschen Versuche der Einfluß der Ringmassen auf die zu beobachtende Größe der relativen Bewegung des Schwungringes verschwindend klein war (von der Ordnung ω/Ω vgl. p. 742), wird er im zweiten Foucaultschen Versuch von derselben Größenordnung wie die zu beobachtenden Bewegungen der Schwungringaxe selbst, so daß sich z. B. in der Formel (9) das Trägheitsmoment der Ringe C_1, A_2 zu dem des Schwungringes A direkt hinzuaddiert. —

- Es bleibt uns schließlich noch übrig, von einer zweckmäßigen Abänderung des Foucaultschen Gyroskops, dem schon genannten *Barogyroskop* von Gilbert zu sprechen. Wie der Name besagt, kommt bei diesem Apparat außer der Erdrotation auch die Schwere ins Spiel. Wir schildern die Einrichtung desselben an Hand der Abbildung*) 111, indem wir den Vergleich mit dem Foucaultschen Gyroskop ziehen.

In der Figur sieht man zunächst den Schwungring D mit seiner Axe a , auf welcher sich bei E ein Zahnrad zum Anlassen desselben befindet, sowie in der Verlängerung der Axe nach unten hin ein Laufgewicht p . Als inneren Ring können wir hier den Rahmen C bezeichnen, welcher bei A und A' auf Schneiden ruht. Den Bügel S können wir mit dem äußeren Ringe bei Foucault vergleichen. Er läßt sich in der Hülse H verdrehen und auf diese Weise in ein be-

*) Dieselbe ist dem „Katalog mathem. Modelle, Apparate und Instrumente“, im Auftrage der deutschen Mathem.-Vereinigung herausgegeben von W. Dyck, Nachtrag p. 79 entnommen.

liebiges Azimuth einstellen; bei jedem einzelnen Versuche ist er aber fest, da die Reibung in der Hülse jede selbstthätige Drehung des Bügels hindert.

Man justiert den Apparat so, daß die Axe AA' genau horizontal unter einem beliebigen Azimuth gegen den Meridian steht, und bringt zunächst durch zweckmäßiges Verstellen der Schrauben vv' und der Zusatzmassen uu' den Schwerpunkt von Schwungring und Rahmen in

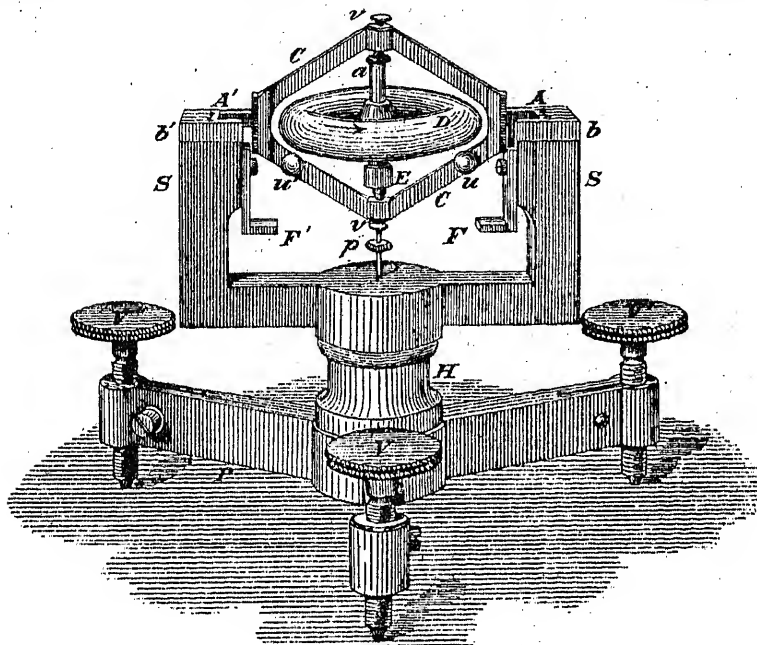


Fig. 111.

die Verbindungslinie der Schneiden AA' , so daß sich der bewegliche Teil des Apparates im neutralen Gleichgewicht befindet. Dann bringt man das Laufgewicht p auf die am unteren Ende des Rahmens befestigte Nadel und verwandelt dadurch die Neutralität des Gleichgewichts in eine (geringe) Stabilität.

Nachdem der Schwungring einen großen Eigenimpuls N bekommen hat (bei Gilbert 150 Umdrehungen in der Sekunde), beobachtet man, daß sich seine Axe oscillatorisch von der Vertikalen entfernt und nachdem die Oscillationen abgestorben sind, unter einer gewissen Neigung, welche unter anderem von dem Azimuth der Aufstellung abhängt, verharret.

Die Berechnung dieser Neigung und die Theorie des Versuches wird wieder äußerst einfach, wenn man an den Begriff des Deviationswiderstandes anknüpft.

Qualitativ können wir folgendermaßen sagen: Der in einer beliebigen Vertikalebene bewegliche Schwungring befindet sich unter ganz ähnlichen Bedingungen wie der Schwungring im zweiten Foucaultschen Versuch (s. oben unter b) oder c)); um seine Lage innerhalb der Vertikalebene oder seine Stellung gegen die rotierende Erde festzuhalten, wäre die Überwindung des Momentes K erforderlich, welches die Verbindungslinie der Schneiden AA' zur Axe hat. Da ein Gegenmoment $-K$ nicht ausgeübt wird, bewegt sich der Schwungring so, als ob ein Moment K um die genannte Axe auf ihn einwirkt. Dieses strebt die Figurenaxe des Schwungringes der Drehaxe der Erde parallel zu stellen; es lenkt also die Schwungringaxe aus ihrer vertikalen Anfangslage nach derjenigen Richtung hin ab, in welche sich die Axe der Erdrotation auf die Bewegungsebene des Schwungringes projiziert. Ausser diesem Momente wirkt aber jetzt das Moment der Schwere, welches die Figurenaxe des Schwungringes nach der Vertikalen zurücklenkt. Es wird mithin eine gewisse mittlere Lage zwischen der Vertikalen und der Projektion der Erdaxe geben, in welcher sich beide Drehmomente das Gleichgewicht halten und in welcher sich die Axe des Schwungringes demnach in Ruhe befindet.

Um die Überlegung nach der quantitativen Seite zu vervollständigen, ist es nur nötig, das Moment der Schwere M einerseits und das der Trägheitswirkung K andererseits durch die an dem Apparat zu beobachtenden Größen auszudrücken.

Es sei m die Masse des Laufgewichtes p und δ sein Abstand vom Schwerpunkt des Schwungringes. Bedeutet χ den Winkel, den die Figurenaxe des Schwungringes mit der Vertikalen bildet, von der Vertikalen nach der Figurenaxe hin positiv gerechnet, so wird der Hebelarm der Schwerkraft mg um die Axe der Schneiden $\delta \sin \chi$ und daher das Moment der Schwere im Sinne des Winkels χ

$$(10) \quad M = -mg\delta \sin \chi.$$

Bei der Bestimmung des Deviationswiderstandes K gehen wir wieder von der Gl. (1) p. 175 aus, führen darin den Eigenimpuls N des Schwungringes ein und setzen für ν die Komponente der Erdrotation nach der Bewegungsebene des Schwungringes $\nu = \omega \cos \lambda$, wo λ wie unter c) den Winkel zwischen der Erdaxe und dieser Ebene bedeutet. Wir erhalten so, wenn wir noch ein Glied von der verhältnismässigen Größenordnung $A\omega/N$ wie oben streichen:

$$K = -N\omega \cos \lambda \sin \vartheta.$$

ϑ mißt hierbei den Winkel zwischen der Projektion der Erdaxe auf die Bewegungsebene des Schwungringes und der Figurenaxe des letzteren,

von jener nach dieser hin positiv gerechnet. In dem gleichen Sinne wie ϑ wird das Moment K gerechnet. Führen wir noch den Winkel μ ein, den die Projektion der Erdaxe auf die Bewegungsebene mit der Vertikalen bildet, ebenfalls von jener nach dieser hin positiv gerechnet, so haben wir $\vartheta = \mu + \chi$ und können schreiben:

$$(11) \quad K = -N\omega (\cos \chi \cos \lambda \sin \mu + \sin \chi \cos \lambda \cos \mu).$$

Hier sind die Produkte $\cos \lambda \sin \mu$ und $\cos \lambda \cos \mu$ durch Größen auszudrücken, die der Messung direkter zugänglich sind als die Winkel λ und μ . Wir wählen als solche die geographische Breite φ des Beobachtungsortes und den Winkel α ($< 180^\circ$), den die Bewegungsebene der Figurenaxe mit dem Meridian des Beobachtungsortes bildet. Auf der um den Mittelpunkt des Schwungringes beschriebenen Einheitskugel markieren wir uns (vgl. Fig. 112) ihren Schnittpunkt V mit der Vertikalen, ihren Schnittpunkt P mit der Parallelen zur Erdaxe und endlich den Punkt Q , der der Projektion der Erdaxe auf die Bewegungsebene des Schwungringes entspricht. Das entstehende sphärische Dreieck PQV ist bei Q rechtwinklig. Seine Hypotenuse beträgt $\pi/2 - \varphi$, seine Katheten sind λ und μ . Der Winkel bei V ist gleich α . Nach der Neperschen Regel gelten die beiden Gleichungen:

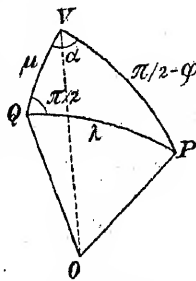


Fig. 112.

$$(12) \quad \begin{aligned} \sin \varphi &= \cos \lambda \cos \mu, \\ \cos \alpha &= \operatorname{tg} \varphi \operatorname{tg} \mu, \end{aligned}$$

aus welchen durch Multiplikation folgt

$$(12') \quad \cos \alpha \cos \varphi = \cos \lambda \sin \mu.$$

Setzen wir die in (12) und (12') bestimmten Werte von $\cos \lambda \cos \mu$ und $\cos \lambda \sin \mu$ in (11) ein, so ergibt sich

$$(13) \quad K = -N\omega (\sin \chi \sin \varphi + \cos \chi \cos \varphi \cos \alpha).$$

Wir können nun sowohl die Gleichgewichtslage wie das Bewegungsgesetz der Schwungringaxe in einfachster Weise bestimmen.

Im Gleichgewicht befindet sich die Axe des Schwungringes, wenn die beiden Momente M und K einander aufheben. Zur Bestimmung der Gleichgewichtslage dient daher die Gleichung $M = K$. Bezeichnen wir mit χ_0 denjenigen Wert von χ , welcher der Gleichgewichtslage entspricht, so haben wir nach (10) und (13) zur Bestimmung von χ_0 die Gleichung:

$$mg\delta \sin \chi_0 = N\omega (\sin \chi_0 \sin \varphi + \cos \chi_0 \cos \varphi \cos \alpha)$$

oder

$$(14) \quad \operatorname{tg} \chi_0 = \frac{N\omega \cos \varphi}{mg\delta - N\omega \sin \varphi} \cos \alpha.$$

Allgemeiner finden wir die *Bewegungsgleichung* der Schwungringaxe, wenn wir das Produkt aus dem Trägheitsmoment der bewegten Teile in die Beschleunigung des Winkels δ oder, was dasselbe bedeutet, des Winkels χ gleich der Differenz der wirkenden Momente setzen. Ist A das äquatoriale Trägheitsmoment des Schwungringes und A_1 das Trägheitsmoment des Rahmens um die Verbindungslinie der Schneiden, so kommt bei der Änderung des Winkels χ die Summe $A + A_1 + m\delta^2$ in Betracht. Die Bewegungsgleichung wird hiernach

$$(A + A_1 + m\delta^2) \chi'' = K - M$$

oder nach (10) und (13)

$$(A + A_1 + m\delta^2) \chi'' = -(N\omega \sin \varphi - mg\delta) \sin \chi - N\omega \cos \varphi \cos \alpha \cos \chi.$$

Wir schreiben hierfür bequemer, indem wir die Definition von χ_0 berücksichtigen:

$$(15) (A + A_1 + m\delta^2) \chi'' = -\sqrt{(N\omega \sin \varphi - mg\delta)^2 + (N\omega \cos \varphi \cos \alpha)^2} \sin(\chi - \chi_0).$$

Auch diese Gleichung läßt sich ersichtlich mit der Bewegungsgleichung eines gewöhnlichen Pendels in Parallele setzen (s. oben Gl. (4)). Die korrespondierende Pendellänge wird nach Analogie von Gl. (5)

$$l = \frac{g(A + A_1 + m\delta^2)}{\sqrt{(N\omega \sin \varphi - mg\delta)^2 + (N\omega \cos \varphi \cos \alpha)^2}}.$$

Die Axe des Barogyroskops oscilliert also um die Gleichgewichtslage χ_0 mit derjenigen Schwingungsdauer, welche der soeben definierten Pendellänge l entspricht. Mit Rücksicht auf die Reibung an den Schneiden werden die Oscillationen allmählich absterben, und wird die schließliche Ruhelage mit der Gleichgewichtslage χ_0 zusammenfallen.

Die Formeln (14) und (15) legt Gilbert der Berechnung und Dimensionierung seines Apparates zu Grunde. Die Gilbertsche Ableitung*) dieser Formeln ist wieder wesentlich komplizierter wie die hier gegebene. Wir diskutieren das Resultat in naheliegender Weise.

Nach Gl. (14) hängt die Neigung χ_0 von dem Azimuth der Aufstellung ab und wird z. B. gleich Null, wenn $\alpha = \pi/2$ ist, d. h. wenn die Verbindungslinie der Schneiden AA' in dem Meridian liegt. Letzteres folgt unmittelbar auch daraus, daß bei dieser Stellung des Apparates die Projektion der Erdaxe auf die Bewegungsebene der Schwungringaxe mit der Vertikalen zusammenfällt, daß also in diesem Falle beide Momente M und K die Schwungringaxe gleicherweise in die Vertikale einzustellen bestrebt sind. Umgekehrt wird man, um eine möglichst

*) Vgl. die mehrfach cit. Arbeit: Mémoire sur l'application, § XVIII, Gl. (153). Die Resultate sind zusammengestellt in dem ebenfalls cit. Katalog mathem. Modelle etc. Nachtrag p. 78.

deutliche Ablenkung χ_0 zu erhalten, die Verbindungslinie der Schneiden senkrecht gegen den Meridian richten, die Bewegungsebene der Schwungringaxe also mit der Meridianebene zusammenfallen lassen. Innerhalb dieser Ebene wird die am unteren Ende des Schwungringes befestigte Nadel nach Süden oder nach Norden abweichen, je nachdem dieses Ende nach der Ausdrucksweise von p. 734 ein Südpol oder ein Nordpol ist, d. h. je nachdem die Umdrehung des Schwungringes um die Nadel in dem entgegengesetzten oder in demselben Sinne erfolgt, wie die Erdrotation um den Nordpol der Erde.

Im Übrigen zeigt Gl. (14), daß die Stärke des Ausschlages nur von dem Verhältnis $mg\delta/N\omega$ abhängt, und daß man den stärksten Ausschlag, nämlich einen vollen rechten Winkel, erhalten würde, wenn man dieses Verhältnis gerade gleich $\sin \varphi$ wählt. Andererseits lehrt aber Gl. (15), daß diese Wahl praktisch nicht die vorteilhafteste ist, (ganz abgesehen davon, daß die Auflagerung des Rahmens auf den Schneiden einen so großen Ausschlag unmöglich machen würde). Die Länge des korrespondierenden mathematischen Pendels würde dann nämlich

$$l = \frac{g(A + A_1 + m\delta^2)}{N\omega \cos \varphi \cos \alpha}$$

und die zugehörige halbe Schwingungsdauer für hinreichend kleine Schwankungen um die Gleichgewichtslage

$$\tau = \pi \sqrt{\frac{A + A_1 + m\delta^2}{N\omega \cos \varphi \cos \alpha}}$$

betragen. Zum Zwecke eines ungefähren Überschlages möge der für die Größe des Ausschlags günstigste Fall $\cos \alpha = 1$, $\cos \varphi = 1$ (Beobachtung im Meridian unter dem Äquator) vorausgesetzt werden; ferner möge das Trägheitsmoment C des Schwungringes, welches etwa doppelt so groß ist, wie das äquatoriale Trägheitsmoment A desselben, beispielsweise gleich $A + A_1 + m\delta^2$ angenommen werden. Bezeichnet n die Umdrehungszahl des Schwungringes in der Sekunde, so hat man $N = 2\pi Cn$ und

$$l = \frac{g}{2\pi n\omega}, \quad \tau = \pi \sqrt{\frac{1}{2\pi n\omega}}.$$

Bei Gilbert ist (s. oben) $n = 150$; der Wert von ω beträgt in Sekunden $2\pi/24 \cdot 60 \cdot 60$; mithin wird $2\pi n\omega$ ungefähr gleich $10/144$ und

$$l = 144 \text{ m}, \quad \tau = 12 \text{ sec.}$$

Diese Schwingungsdauer ist unerwünscht lang, da die Beobachtung auf die ersten Minuten nach Ingangsetzen des Schwungringes beschränkt werden muß und da man bereits in dieser Zeit ein Urteil über die

definitive Gleichgewichtslage des Schwungringes gewinnen will. Auch würden die starken Schwankungen der Schwungringaxe (in dem vorausgesetzten Falle beträgt die Amplitude der Schwankung einen rechten Winkel) für die Beobachtung der mittleren Gleichgewichtslage unbequem sein. Es kommt hinzu, daß unser Wert von τ nur für hinreichend kleine Schwingungsamplituden gilt, daß dagegen bei den in unserem Beispiel in Betracht kommenden bedeutenden Amplituden die Schwingungsdauer entsprechend länger ausfallen würde. Immerhin zeigt unsere Rechnung, daß man die Stärke der Ablenkung aus der Vertikalen durch geeignete Wahl der Umstände beliebig steigern und je nach Bedarf regulieren kann.

Gilbert selbst rechnet folgendes Zahlenbeispiel: $\varphi = 48^\circ 50' 39''$, $\alpha = 0^\circ$, $n = 200$, $m = 0,79$ gr, $\delta = 5$ cm; mit Rücksicht auf die Abmessungen von Schwungring und Rahmen ergibt sich

$$\chi_0 = 7^\circ 37' 10'', \quad \tau = 3,76 \text{ Sek.}$$

Hierbei ist also auf einen sehr großen Wert der Ablenkung verzichtet worden zu Gunsten einer Verkleinerung der Schwingungsdauer und der damit zusammenhängenden bequemerer Beobachtung der schließlichen Gleichgewichtslage.

Die Gilbertsche Anordnung scheint gegenüber der ursprünglichen Foucaultschen manche Vorzüge zu haben. In dem Laufgewichte p und seinem Abstände δ vom Schwerpunkt des Schwungringes hat man gewissermaßen einen Parameter zur Verfügung, den man in einer für die Beobachtung günstigen Weise wählen kann. Indem man die Verhältnisse so einrichtet, daß die schließliche Gleichgewichtslage in der Nähe der Vertikalen liegt, eliminiert man manche Beobachtungsfehler, die bei großen Ausschlägen auftreten würden. Ferner werden die unvermeidlichen Fehler bei der Centrierung der bewegten Massen, die für das Foucaultsche Gyroskop sehr störend sein dürften, durch die absichtliche Hinzufügung des Übergewichtes p für das Barogyroskop relativ belanglos. Über die quantitative Übereinstimmung zwischen Theorie und Beobachtung macht indess Gilbert ebenso wie seinerzeit Foucault in der mehrfach genannten Abhandlung keine näheren Angaben.

Absichtlich haben wir in der vorangehenden Darstellung die wahrscheinlichen Fehlerquellen und die Frage nach einer möglichen quantitativen Bestätigung stärker betont, als dies in den Lehrbüchern der Mechanik sonst üblich ist. Scheint doch das vorliegende Beispiel vorzüglich geeignet, zu zeigen, wie weit der Weg ist, der sich zwischen der gedanklichen Erfassung eines dynamischen Vorganges und seiner Realisierung durch bestimmte physikalische Apparate dehnt!

Foucault hatte in geistvoller Weise, mehr durch Intuition als durch zwingende mechanische Schlüsse, das Verhalten des rotierenden Schwungringes an der Erdoberfläche vorhergesagt. Um von da aus sein Gyroskop fertig zu stellen, war eine angestrengte Arbeit von acht Monaten nötig. Trotz der aufgewandten Mühe und trotz der ungewöhnlichen experimentellen Begabung Foucaults dürfte der Apparat nur gerade an derjenigen Grenze stehen, bei welcher sich die nachzuweisende mechanische Wahrheit aus den Störungen und Beobachtungsfehlern eben herauszuheben beginnt. Wie mißtrauisch Foucault selbst gegen die Angaben seines Apparates sein zu müssen glaubte, geht aus einer Bemerkung in den oben cit. „Instructions“ hervor: Man dürfe nicht eher überzeugt sein, daß die beobachtete Ablenkung des Gyroskops wirklich in der Erdrotation ihren Grund habe, bevor man nicht bei entgegengesetztem Umdrehungssinn des Schwungringes denselben Sinn der Ablenkung erhalten habe. Es scheint hiernach, daß nicht einmal der Sinn der Ablenkung über allen Zweifel erhaben war; daß die Größe derselben sich mit einiger Genauigkeit richtig ergibt, scheint umso zweifelhafter, besonders wenn der Versuch von einem weniger gewiegten Experimentator als Foucault gemacht wird.

Günstiger dürften aus den oben genannten Gründen (Fortfall der Notwendigkeit einer besonders genauen Centrierung, Auswahl bequemer Versuchsbedingungen durch geeignete Bestimmung des Übergewichtes) die Chancen bei dem Barogyroskop stehen. Indessen wäre auch hier noch der wirkliche experimentelle Nachweis erforderlich, daß die Fehlerquellen die Größe der zu beobachtenden Ablenkung nicht zu sehr entstellen, ein Nachweis, den wir bei Gilbert vergeblich suchen.

Bei einer Wiederholung der Foucault'schen oder Gilbert'schen Versuche würde man wohl jedenfalls elektromagnetischen Antrieb des Schwungringes einführen und dadurch die Mißlichkeiten ausschalten, die aus der allmählichen Verlangsamung der Eigenrotation hervorgehen.

SEP 25 1986



3 8482 00412 8159

531.1
K64
v.3

c.1

e de
t 14

531.1 K64 v.3 c.1
Klein, Felix,
Über die Theorie des
Kreisels ... mit 143 Figure

University Libraries
Carnegie-Mellon University
Pittsburgh, Pennsylvania 15213

